

This is a digital copy of a book that was preserved for generations on library shelves before it was carefully scanned by Google as part of a project to make the world's books discoverable online.

It has survived long enough for the copyright to expire and the book to enter the public domain. A public domain book is one that was never subject to copyright or whose legal copyright term has expired. Whether a book is in the public domain may vary country to country. Public domain books are our gateways to the past, representing a wealth of history, culture and knowledge that's often difficult to discover.

Marks, notations and other marginalia present in the original volume will appear in this file - a reminder of this book's long journey from the publisher to a library and finally to you.

### Usage guidelines

Google is proud to partner with libraries to digitize public domain materials and make them widely accessible. Public domain books belong to the public and we are merely their custodians. Nevertheless, this work is expensive, so in order to keep providing this resource, we have taken steps to prevent abuse by commercial parties, including placing technical restrictions on automated querying.

We also ask that you:

- + *Make non-commercial use of the files* We designed Google Book Search for use by individuals, and we request that you use these files for personal, non-commercial purposes.
- + Refrain from automated querying Do not send automated queries of any sort to Google's system: If you are conducting research on machine translation, optical character recognition or other areas where access to a large amount of text is helpful, please contact us. We encourage the use of public domain materials for these purposes and may be able to help.
- + *Maintain attribution* The Google "watermark" you see on each file is essential for informing people about this project and helping them find additional materials through Google Book Search. Please do not remove it.
- + *Keep it legal* Whatever your use, remember that you are responsible for ensuring that what you are doing is legal. Do not assume that just because we believe a book is in the public domain for users in the United States, that the work is also in the public domain for users in other countries. Whether a book is still in copyright varies from country to country, and we can't offer guidance on whether any specific use of any specific book is allowed. Please do not assume that a book's appearance in Google Book Search means it can be used in any manner anywhere in the world. Copyright infringement liability can be quite severe.

#### **About Google Book Search**

Google's mission is to organize the world's information and to make it universally accessible and useful. Google Book Search helps readers discover the world's books while helping authors and publishers reach new audiences. You can search through the full text of this book on the web at http://books.google.com/



#### Über dieses Buch

Dies ist ein digitales Exemplar eines Buches, das seit Generationen in den Regalen der Bibliotheken aufbewahrt wurde, bevor es von Google im Rahmen eines Projekts, mit dem die Bücher dieser Welt online verfügbar gemacht werden sollen, sorgfältig gescannt wurde.

Das Buch hat das Urheberrecht überdauert und kann nun öffentlich zugänglich gemacht werden. Ein öffentlich zugängliches Buch ist ein Buch, das niemals Urheberrechten unterlag oder bei dem die Schutzfrist des Urheberrechts abgelaufen ist. Ob ein Buch öffentlich zugänglich ist, kann von Land zu Land unterschiedlich sein. Öffentlich zugängliche Bücher sind unser Tor zur Vergangenheit und stellen ein geschichtliches, kulturelles und wissenschaftliches Vermögen dar, das häufig nur schwierig zu entdecken ist.

Gebrauchsspuren, Anmerkungen und andere Randbemerkungen, die im Originalband enthalten sind, finden sich auch in dieser Datei – eine Erinnerung an die lange Reise, die das Buch vom Verleger zu einer Bibliothek und weiter zu Ihnen hinter sich gebracht hat.

#### Nutzungsrichtlinien

Google ist stolz, mit Bibliotheken in partnerschaftlicher Zusammenarbeit öffentlich zugängliches Material zu digitalisieren und einer breiten Masse zugänglich zu machen. Öffentlich zugängliche Bücher gehören der Öffentlichkeit, und wir sind nur ihre Hüter. Nichtsdestotrotz ist diese Arbeit kostspielig. Um diese Ressource weiterhin zur Verfügung stellen zu können, haben wir Schritte unternommen, um den Missbrauch durch kommerzielle Parteien zu verhindern. Dazu gehören technische Einschränkungen für automatisierte Abfragen.

Wir bitten Sie um Einhaltung folgender Richtlinien:

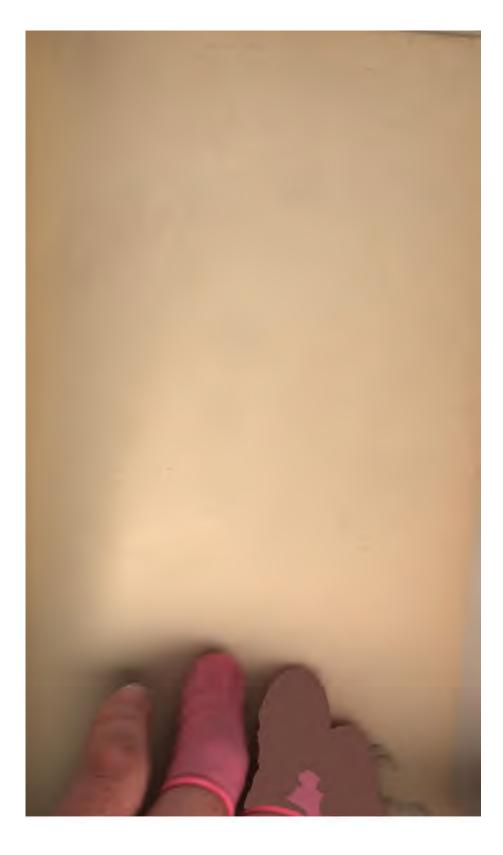
- + *Nutzung der Dateien zu nichtkommerziellen Zwecken* Wir haben Google Buchsuche für Endanwender konzipiert und möchten, dass Sie diese Dateien nur für persönliche, nichtkommerzielle Zwecke verwenden.
- + *Keine automatisierten Abfragen* Senden Sie keine automatisierten Abfragen irgendwelcher Art an das Google-System. Wenn Sie Recherchen über maschinelle Übersetzung, optische Zeichenerkennung oder andere Bereiche durchführen, in denen der Zugang zu Text in großen Mengen nützlich ist, wenden Sie sich bitte an uns. Wir fördern die Nutzung des öffentlich zugänglichen Materials für diese Zwecke und können Ihnen unter Umständen helfen.
- + Beibehaltung von Google-Markenelementen Das "Wasserzeichen" von Google, das Sie in jeder Datei finden, ist wichtig zur Information über dieses Projekt und hilft den Anwendern weiteres Material über Google Buchsuche zu finden. Bitte entfernen Sie das Wasserzeichen nicht.
- + Bewegen Sie sich innerhalb der Legalität Unabhängig von Ihrem Verwendungszweck müssen Sie sich Ihrer Verantwortung bewusst sein, sicherzustellen, dass Ihre Nutzung legal ist. Gehen Sie nicht davon aus, dass ein Buch, das nach unserem Dafürhalten für Nutzer in den USA öffentlich zugänglich ist, auch für Nutzer in anderen Ländern öffentlich zugänglich ist. Ob ein Buch noch dem Urheberrecht unterliegt, ist von Land zu Land verschieden. Wir können keine Beratung leisten, ob eine bestimmte Nutzung eines bestimmten Buches gesetzlich zulässig ist. Gehen Sie nicht davon aus, dass das Erscheinen eines Buchs in Google Buchsuche bedeutet, dass es in jeder Form und überall auf der Welt verwendet werden kann. Eine Urheberrechtsverletzung kann schwerwiegende Folgen haben.

## Über Google Buchsuche

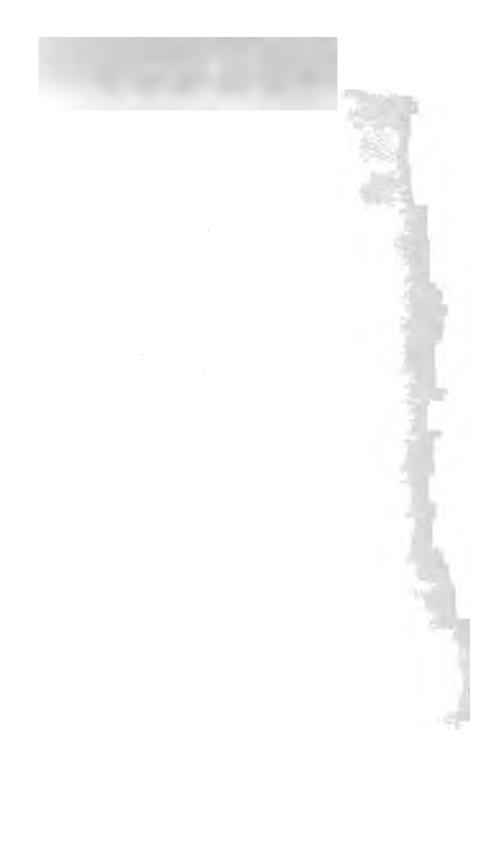
Das Ziel von Google besteht darin, die weltweiten Informationen zu organisieren und allgemein nutzbar und zugänglich zu machen. Google Buchsuche hilft Lesern dabei, die Bücher dieser Welt zu entdecken, und unterstützt Autoren und Verleger dabei, neue Zielgruppen zu erreichen. Den gesamten Buchtext können Sie im Internet unter http://books.google.com/durchsuchen.











.

# Archiv

der

# athematik und Physik

mit besonderer Rücksicht

auf die Bedürfnisse der Lehrer an höhern Unterrichtsanstalten.



Herausgegeben

v o n

Johann August Grunert,

Professor zu Greifswald.

Eilfter Theil.

Mit acht lithographirten Tafeln.

Greifswald.

C. A. Koch's Separat-Conto.

1848.

A 6 1 1

# The second of the second

HECK WIEL CO 

# Inhaltsverzeichniss des eilften Theils.

# Arithmetik.

Nr. der bhandlung.		Heft.	Seite.
IV. V.	Bemerkung zur Abhandlung VII. in Theil X. Von dem Herrn Dr. J. Dienger, Lehrer der Mathematik und Physik an der höheren Bürgerschule zu Sinsheim bei Heidelberg Quid in Analysi Mathematica valeant signa illa xy, Logb(x), Sin x, Cos x, Arcsin x, Arccos x, disquisitio. Auctor Dr. E. G. Björling, ad Acad.	I.	38
VII.	Upsal, Docens Math., ad Gymn, Aros. Lector Math. design	I.	39
VIII.	milch an der Universität zu Jena Entwickelung bestimmter Integrale. Von dem Herrn Dr. F. Arndt, Lehrer am Gymnasium	I.	63
x.	zu Stralsund	I.	70
	$\int_0^{\varphi} \frac{\sin^n \varphi \partial \varphi}{(1-k\sin\varphi)\sqrt{1-k^2\sin^2\varphi}}$ auf elliptische Functionen. Von dem Herrn Dr.		
XVIII.	J. Dienger, Lehrer der Mathematik und Physik an der höheren Bürgerschule zu Sinsheim bei Heidelberg.  Ueber ein paar Doppelintegrale. Von dem Herrn Professor Dr. O. Schlömilch an der Univer-	I.	94
XIX.	Untersuchungen über die Theoreme von Cotes und Moivre. Von dem Herrn Doctor F. Arndt,	II.	174
XXI.	Lehrer am Gymnasium zu Stralsund Ein einfacher Beweis des Fundamentaltheorems in der Theorie der algebraischen Gleichungen.	•	181
XXIII.	Von dem Herrn Doctor T. Wittstein zu Han- nover	II.	218
	Lehrer der Mathematik und Physik an der höheren Bürgerschule zu Sinsheim bei Heidelberg.		232

No don			
Nr. der Abhandlung.	1	Heft.	Seite.
XXVIII.	Ueber die numerische Bestimmung der Constante des Integrallogarithmus. Von dem Herrn Dr. F. Arndt, Lehrer am Gymnasium zu Stral-	***	916
XXXIII.	und. Ueber die Auflösung der Gleichungen des dritten Grades. Von dem Herausgeber und dem Schulamts-Kandidaten Herrn W. Schlesicke	III.	315
XXXVI.	zu Greifswald	IV.	345
xxxviii.	Tarnow in Galizien	IV.	369
XXXIX.	Dr. O. Schlömilch an der Universität zu Jena. Ueber den Integralsinus und Integralcosinus. Von	IV.	386
XL.	Demselben	IV.	389
XLI.	schule zu Sinsheim bei Heidelberg Ueber die Summirung verschiedener unendlicher Reihen. Von dem Herrn Dr. J. Ph. Wolfers, astronomischen Rechner an der Königl. Stern-	IV.	395
XLIV.	warte zu Berlin	IV.	419
XLVI.	Grebe, Gymnasiallehrer zu Cassel Ueber die independente Bestimmung der Fakultätenkoeffizienten. Von dem Herrn Professor Dr. O. Schlömilch an der Universität zu Jena.	IV.	441 445
	Geometrie.		•••
I.	Theoremata quaedam de Lemniscata Bernouillana. Auctore D. Bierens de Haan, Math.		•
II.	Mag. et Phil. Nat. Doct. Amstelodamensi. Note sur une manière particulière de déterminer les équations des lignes courbes, en faisant usage de la décomposition et de la composition de vitesses, suivant les règles de la Dynamique. Par Monsieur G. J. Verdam, Professeur de Mathématiques à la Faculté des Sciences de	Ι.	1
. XI.	l'Université à Leide	I.	13
	Herrn Professor Dr. H. Bruun zu Odessa.	I.	97
XII.	Ueber die praktische Verzeichnung von Ellipsen. Von dem Herrn Professor Doctor Schulz von Strassnicki zu Wien	I.	109
XII.	Wann drücken die Gleichungen		
	$(a_1^2 - b_2 b_3)x + (a_3 b_3 - a_1 a_2)y + (a_2 b_2 - a_1 a_3)x = (a_1 b_2 b_3)x + (a_2 b_3 - a_1 a_3)x = (a_1 b_2 b_3 a_3 a_3)x = (a_1 b_2 b_3 a_3 a_3)x + (a_2 b_3 a_3 a_3)x = (a_1 b_3 a_3 a_3)x + (a_2 b_3 a_3 a_3)x = (a_1 b_3 a_3 a_3)x + (a_2 b_3 a_3 a_3)x = (a_1 b_3 a_3 a_3)x + (a_2 b_3 a_3 a_3)x = (a_1 b_3 a_3 a_3)x + (a_2 b_3 a_3 a_3)x = (a_1 b_3 a_3 a_3)x + (a_2 b_3 a_3 a_3)x = (a_1 b_3 a_3 a_3)x + (a_2 b_3 a_3 a_3)x = (a_1 b_3 a_3 a_3)x = (a_1 b_3 a_3 a_3)x + (a_2 b_3 a_3 a_3)x = (a_1 b_3 a_3 a_3)x + (a_2 b_3 a_3 a_3)x = (a_1 b_3 a_3 a_3)x + (a_2 b_3 a_3 a_3)x + (a_2 b_3 a_3 a_3)x + (a_3 b_3 a_3 a_3 a_3)x + (a_3 b_3 a_3 a_3 a_3)x + (a_3 b_3 a_3 a_3 a_3 a_3)x + (a_3 b_3 a_3 a_3 a_3 a_3 a_3 a_3 a_3)x + (a_3 b_3 a_3 a_3 a_3 a_3 a_3 a_3 a_3 a_3 a_3 a$		
•	$(a_3b_3-a_1a_2)x+(a_2^2-b_1b_3)y+(a_1b_1-a_2a_3)z=(a_2b_3-a_1a_3)x+(a_1b_1-a_2a_3)y+(a_2^2-b_1b_3)z=$		
	(u2v2-u1u3 ja T (u1v1-u2u3 jy T (u30102)3	ı	

	₩. '		
Nr. der	• .		<b>.</b>
bhandlung.	•	Heft.	Seite.
	eine und dieselbe Ebene aus? Von dem Herrn		
	Dr. J. Dienger, Lehrer der Mathematik und		111
XIII.	Physik zu Sinsheim bei Heidelberg Auszug aus einem noch ungedruckten Werkchen	ı,	111
AIIA.	über analytische Perspektive. Von Herrn L.		
	Mossbrugger, Lehrer der Mathematik an der		
	Kantoneschule zu Aarau	II.	113
XIV.	Beitrag zur analytischen Geometrie. Von dem	TT	199
XVI.	Herrn Professor Doctor H. Bruun zu Odessa. Zur Rechtfertigung des Pythagoräischen Lehr-	11.	133
A V I .	satzes. Von dem Herrn Doctor T. Wittstein		
	zu Hannover	II.	152
XVII.	Einige Bemerkungen über reguläre Körper. Von		
	Herrn Fischer, Lehrer der Mathematik an der	**	
V 17 1 17	Gewerbschule zu Bayreuth	11.	159
XXIV.	Ueber die Complanation des elliptischen und		
	hyperbolischen Paraboloides. Von dem Herrn Professor Doctor O. Schlömilch an der Uni-		
	versität zu Jena	III.	233
XXVII.	Ueber die Theilung von Dreiecken, Trapezen,		
	Pyramiden und Kegeln nach gegebenen Verhält-		
	nissen durch Linien oder Ebenen, welche einer		
	Seite oder einer Seitenfläche parallel sind. Nach einem Aufsatze des Herrn Léon Anne (Profes-		
	seur, ancien élève de l'École polytechnique) in		
	den Nouvelles Annales de Mathématiques von		
	Terquem und Gerono (Décembre 1847. p. 461.)	***	011
VVIV	frei bearbeitet von dem Herausgeber	III.	311
XXIX.	Ueber einen Satz von den Krümmungshalbmes- sern der krummen Oberflächen. Von dem Herrn	•	
	Doctor J. Dienger, Lehrer der Mathematik		
	und Physik an der höheren Bürgerschule zu		
	Sinsheim bei Heidelberg	III.	328
XXXII.			
•	A. Brix zu Berlin an den Herausgeber (den Obelieken betreffend)	III.	339
XXXII.	Obelisken betreffend)	111.	333
48.48.48.48.	tät der Obelisken beruhet. Von Herrn Dr. Schel-		
	len, Lehrer der Mathematik an der Realschule		
***	zu Düsseldorf	III.	341
XXXII.	Eine Bemerkung zu Nr. X. im 1sten Hefte des		
	9ten Bandes. Von Herrn M. Füldner, Gymna- siallehrer zu Neu-Strelitz (den Obelisken		
	betreffend)	III.	343
XXXII.	Synthetische Lösung der im Archiv Band IX.		
	S. 89. gestellten Aufgabe. Von Herrn Fischer,		
	Lehrer der Mathematik an der Gewerbschule		0.40
XXXIV.	zu Bayreuth (den Obelisken betreffend) Ueber die Bestimmung des scheinbaren Orts.		343
AAAIV.	Von dem Herrn Doctor J. Dienger, Lehrer an		
	der höheren Bürgerschule zu Sinsheim bei		
	Heidelberg	IV.	361
XXXVII.	Nachweis der Möglichkeit oder Erzeugung eines		
	Obelisken. Ein Anhang zu dem im Archiv, im		
	IX. Bande, 1. Heft, Nr. X., S. 87., von dem Herrn Herausgeber veröffentlichten Aufsatze.		
	Von Herrn Dr. Wilh. Matzka, Professor der		
	Mathematik zu Tarnow in Galizien	1V.	377

Nr. der Abhandlung.	•	Heft.	Seite.
<b>.</b>	Vermischte kleinere geometrische Bemerkungen.		
<b>XLV. I</b> i	Von Demselben	IV.	432
XLVIII. I	Lehrsatzes. Von Herrn Franz Knopf in Cassel	IV.	444
ř	gulären Polyeder, ausgezogen aus den Comptes rendus hebdomadaires des séances de l'Académie des sciences Tome XXVI. No. 20. (15. Mai 1848.) p. 518	IV.	456
	Trigonometrie.		
Ι	Auflösung der beim rechtwinklichten sphärischen Dreieck vorkommenden Aufgaben, vermittelt Jurch das sphärische Fünfeck. Von dem Herrn		
J	Dr. M. A. F. Prestel in Emden	I.	56
	Bemerkungen zur sphärischen Trigonometrie. Von dem Herausgeber	ìı.	225
	Bemerkungen zur ebenen Trigonometrie. Von lem Herausgeber	II.	229
XXVI. U I e	Ueber die Bestimmbarkeit eines sphärischen Dreiecks durch drei Stücke, von denen zwei einander gegenüber liegen. Von Herrn Doctor		
	Wilhelm Matzka, Professor der Mathema- ik zu Tarnow in Galizien	III.	300
XXX. A	Ausdruck von cos <i>nax</i> durch unendliehe Reihen. Von dem Herrn Doctor J. Dienger, Lehrer Ier Mathematik und Physik an der höheren Bür-		
XLIII. K	gerschule zu Sinsheim bei Heidelberg Einfacheres Verfahren, die Reihen der Cosinus und Sinus der auf einander folgenden Vielfachen eines Winkels zu summiren. Von dem Herrn	III.	331
	Schulrath J. H. T. Müller, Director des Real- gymnasiums zu Wiesbaden	IV.	439
	Geodäsie.		
n t k s v j j	Ein neues Verfahren, ohne Winkel-Messinstru- nente, fast ohne alle Kenntnisse in der Geome- rie, und nur mit geringem Gebrauch der Mess- kette sehr zerschnittene Fluren genau und chnell aufzunehmen und zu cartiren; also für riele Landwirthe und andere geeignet, die die Geometrie nur nebensächlich betrieben haben; edoch auch in vielen Fällen für Feldmesser von Profession anscheinend vorzugsweise brauchbar. Von dem Herrn Vermessungs-Revisor Nernst		
	su Bessin auf der Insel Bügen	IV.	366
	Mechanik.		
n. a	M. s. Geometrie.	I.	13

Nr. der Abhandlung.		Heft.	Seite.
IX.	Ueber den Fall eines Körpers längs einer Para- bel. Von dem Herrn Dr. J. Dienger, Lehrer der Mathematik und Physik an der höheren		•
XLVII.	Bürgerschule zu Sinsheim bei Heidelberg Bestimmung der Arbeit, die nöthig ist, um Luft	I.	88
	in einem Behälter zu verdünnen. Von Dem- selben.	IV,	450
	Optik.		,
III.	Ueber die Brennlinie der geraden Linie. Von dem Herausgeber	I.	25
XIII. XX.	M. s. Geometrie	Π.	113
xxxiv.	Von dem Herausgeber	II. IV.	196 361
	Astronomie.		•
, xxv.	Theorie der Aberration. Von dem Heraus- geber	ш.	239
	Physik.		
XV.	Beschreibung einiger zu experimentalen Darstellungen bei öffentlichen Vorträgen bestimmter Apparate. Von J. G. Crahay, Mitglied der Akademie der Wissenschaften etc. zu Brüssel. Uebersetzt aus den "Bulletins de l'académie royale des sciences, des lettres et des beaux arts de Belgique. Tome XIV. 17e Partie. Bruxelles. 1847." Von Herrn W. Kuhse, Candidaten des		
XXIII.	Nöheren Schulamts zu Greifswald	II.	141
	Bürgerschule zu Sinsheim bei Heidelberg.	II.	230
	Uebungs-Aufgaben für Schüler.		
XXII.	Aufgabe von dem Herrn Dr. T. Wittstein zu	II.	222
XXII.	Hannover.  Aufgaben von dem Herrn Dr. J. Dienger, Lehrer der Mathematik und Physik an der höhe-		
XXXI.	ren Bürgerschule zu Sinsheim bei Heidelberg. Problème à résoudre. Par Monsieur G. J. Ver- dam, Professeur de Mathématiques à la Faculté	II.	224
XXXI.	des Sciences de l'Université à Leide Aufgaben von Herrn Fischer, Lehrer der	III.	334
XXXI.	Mathematik an der Gewerbschule zu Bayreuth. Aufgaben von dem Herrn Doctor J. Dienger, Lehrer der Mathematik und Physik an der	111.	334

Nr. der Abhandlung.									•					_		_			Heft.	Seite.
•	h	öhe elb	erg	. <b>B</b>	ür	ger	ech •	ul(			<b>S</b> i	n s	h e	i m		ei	H.	- i	III.	334
•			I	ii	e:	r a	ri	s	eh	е	В	er	icl	ht	e ¹	·).		•	ē	
XLI. XLII.									•									,	I.	587
XLII.	٠	٠			•	•	•	•	•	•	•	•				٠.	•		IJ.	599
XLIII.	•	•	•	•		•	•		•	•	•		٠	•			•		III.	611
XLIV.	•	•	•	•	•	•	•	•	•	•	•	•	•	•	•	•	•	•	IV.	623

<sup>\*)</sup> Ich bemerke hierbei, dass die Literarischen Berichte mit besonderen fortlaufenden Seitenzahlen versehen sind.

# Aufforderung

des Herausgebers des Archivs der Mathematik und Physik.

Für Deutschland, welches alle, von denen die deutsche Sprache geredet wird, jetzt mehr als jemals bald in Wahrheit ein gemeinschaftliches Vaterland nennen zu dürfen die Hoffnung und das wohl erworbene, in mehreren Ländern theuer genug erkaufte Recht haben, ist ein gemeinschaftliches Maass-, Münz- und Gewichts-System eines der wichtigsten Bedürfnisse, wichtiger als Mancher wohl glauben mag. Dies hier weiter aus einander zu setzen, ist unnöthig und auch jetzt gar nicht meine Absicht; von Neuem anführen will ich jedoch, was der grosse Laplace so schön und in kurzen Worten so bezeichnend über den für jedes Land so hochwichtigen Gegenstand allgemein eingeführter Maasse, Münzen und Gewichte schon vor langer Zeit gesagt hat:

"On ne peut voir le nombre prodigieux de mesures en usage, non seulement chez les différens peuples, mais dans la même nation; leurs divisions bizarres et incommodes pour les calculs; la difficulté de les connaître et de les comparer; enfin l'embarras et les fraudes qui en resultent dans le commerce, sans regarder comme l'un des plus grands services, que les gouvernements puissent rendre à la société, l'adoption d'un système de mesures dont les divisions uniformes se prêtent le plus facilement au calcul, et qui dérivent de la manière la moins arbitraire d'une mesure fondamentale indiquée par la nature elle-même. Un peuple, qui se donnerait un semblable système, réunirait à l'avantage d'en recueillir les premiers fruits celui de voir son exemple suivi par les autres peuples dont il deviendrait ainsi le bienfaiteur; car l'empire lent mais irrésistible de

la raison l'emporte, à la longue, sur les jalousies nationales, et surmonte tous les obstacles qui s'opposent au bien généralement senti."

Dass dieser Gegenstand in Deutschland bald eifrig in Angriff genommen werden wird oder vielleicht schon genommen worden ist, kann nicht bezweifelt werden: wer aber die grossen Schwierigkeiten desselben kennt und mit klarem Blick zu übersehen gehörig befähigt und im Stande ist. muss wünschen, dass man sich dabei weniger als bei irgend einem anderen von dem gemeinsamen Interesse Deutschlands gleich lebhaft in Anspruch genommenen Gegenstande übereile, damit man nicht Gefahr laufe, am Ende doch eine Einrichtung getroffen zu haben, welche sich, wenn erst der scharfe Prüfstein des täglichen Verkehrs und des Handels und Wandels überhaupt an dieselbe gelegt wird, als unzweckmässig und unpraktisch erweist. Insbesondere ist aber auch sehr zu wünschen, über diesen Gegenstand möglichst zeitig die verschiedenartigsten Stimmen aus den verschiedensten Ländern zu vernehmen, damit derselbe nicht allein und ohne alle Vorberathung von anderen Seiten her der Entscheidung der in Zeiten wie die jetzigen so beliebten Committées, Commissionen oder Deputationen anheim gestellt bleibe. Deshalb hat der unterzeichnete Herausgeber des "Archivs der Mathematik und Physik". welcher der für das gemeinsame deutsche Vaterland so wichtigen Uebereinstimmung der Maasse, Münzen und Gewichte schon seit langer Zeit besondere Aufmerksamkeit gewidmet hat, und an den Bestrebungen der Gegenwart. ohne für den Umsturz alles Bestehenden ohne Unterschied zu sein, den lebhaftesten Antheil nimmt, sich entschlossen. mit dem Anfange des bald erscheinenden 1sten Hefts des 12ten Theils seiner weit verbreiteten Zeitschrift in derselben der Einführung eines wahrhaft zweckmässigen, für Handel und Wandel wirklichen Nutzen und wesentliche Erleichterung versprechenden gemeinschaftlichen Maass-, Münzund Gewichts-Systems in Deutschland eine besondere Rubrik unter der Ueberschrift: "Deutsche Maasse, Münzen und Gewichte" zu widmen, und hofft in Uebereinstimmung mit der Verlagshandlung die Einrichtung so zu treffen, dass die diese Rubrik enthaltenden Bogen auch

abresondert von der eigentlichen Zeitschrift zu einem ganz geringen Preise verkäuflich sind, deshalb auch mit besondern fortlaufenden Seitenzahlen versehen werden sollen und künftighin zu einem besonderen Werkchen, dem dann auch ein entsprechender eigener Titel beigegeben werden wird, mit einander vereinigt werden können. In diese Rubrik wird der Herausgeber Alles, was über die Einführung eines gemeinschaftlichen Maass-, Münz- und Gewichts-Systems in Deutschland irgend zu seiner Kenntniss gelangt, aufnehmen; weil aber hiebei nur gemeinschaftliche Kräfte mit gehöriger Nachhaltigkeit wirken können, so lässt derselbe nicht bloss an die Mathematiker und die Leser seiner Zeitschrift, sondern an alle und jede, welche für den besprochenen höchst wichtigen Gegenstand sich in irgend einer Beziehung interessiren, ferner auch an die politischen Klubs aller Arten und Farben, in allen Ländern hiermit die Aufforderung ergehen:

ihm, die Einführung eines gemeinschaftlichen Maass-, Münz- u. Gewichts-Systems in allen Ländern deutscher Zunge betreffende ausführlichere Aufsätze, oder auch bloss dahin zielende einzelne Vorschläge baldigst und in reichlichstem Maasse zum Abdruck in der genannten Rubrik einzusenden.

Für den schleunigsten Abdruck aller irgend zur Aufnahme geeignet scheinenden Mittheilungen wird gewissenhaft Sorge getragen werden. Die Bedingungen der Aufnahme sind die für das Archiv überhaupt geltenden und können als allgemein bekannt angesehen werden; übrigens ertheilt die dem ersten Theile beigegebene ausführliche Ankündigung darüber weiteren Aufschluss, und wird nur bemerkt, dass für keine der mehrere Hunderte übersteigenden trefflichen Abhandlungen, die in den bereits erschienenen eilf Theilen des Archivs enthalten sind, irgend ein Honorar bezahlt worden ist, und nach den stets festzuhaltenden Gesetzen des Instituts auch nicht bezahlt werden darf und kann.

Der Herausgeber hofft auf dem vorher näher bezeichneten Wege in dem späterhin aus den einzelnen Bogen des

Archivs zu bildenden besonderen Werkehen eine mit der Zeit selbst fortgeschrittene, und mit der successiven Ausbildung eines gemeinschaftlichen Maass-, Münz- und Gewichtssystems in Deutschland stets gleichmässig Schritt haltende und mit derselben zugleich entstandene Sammlung wahrer Actenstücke zu bilden, welche eben deshalb für alle Zeiten einen wahren historischen Werth haben und nothwendig eine weit grössere Auctorität und Authenticität besitzen wird, als die nach der ersten französischen Revolution in gleichem Falle bekanntlich in sehr grosser Mannigfaltigkeit in Frankreich erschienenen Schriften grösstentheils besitzen.

Dass Aufsätze der bezeichneten Art, deren Zusendung wie gewöhnlich auf dem Wege des Buchhandels über Leipzig mit der Aufschrift: "Für das Archiv der Mathematik und Physik (Koch's Separat-Konto)" erbeten wird, reichlich eingehen mögen, wünsche ich sehr, und bitte zugleich die Herausgeber anderer Journale oder auch blosser Localblätter, welchen die vorliegende Aufforderung zufällig zu Gesicht kommen sollte, zur möglichst weiten Verbreitung derselben durch deren Aufnahme in ihre Zeitschriften im Interesse des gemeinschaftlichen deutschen Vaterlandes das Ihrige kräftigst beizutragen.

Greifswald im Mai 1848.

Der Herausgeber des Archivs der Mathematik und Physik.

J. A. Grunert.

## T.

# Theoremata quaedam de Lemniscata Bernouillana.

#### Auctore

## D. Bierens de Haan, Math. Mag. et Phil. Nat. Doct. Amstelodamensi.

1. Lemniscatae Bernouillanae aequatio, si curvae centrum et axin pro origine coordinatarum rectangularium et axi abscissarum sumamus, est

$$(x^2+y^2)^2=a^2(x^2-y^2)$$
, . . . . . (a)

ubi a est curvae semi-axis.

Si curvae centrum et axin pro polo et axi coordinatarum polarium sumamus, ejus aequatio est

$$r^2 = a^2 \cos 2\varphi$$
. . . . . (b)

Lineae e centro ductae, cum alterutra axis parte angulum 45º includentes, curvam in centro tangunt, quod ex aequatione (b) (ob r<sup>2</sup>=0) patet, unde Tangentes Centrales nuncupantur.

2. Theorema 1. Lemniscatae semi-axis media proportionalis est radium vectorem inter et normalem polarem cujusvis curvae puncti; quando systemate (b) utamur.

Ex aequatione (b) enim sequitur:

$$\frac{\partial r}{\partial \varphi} = -\frac{a^2 \sin 2\varphi}{r}; \quad . \quad . \quad . \quad (1)$$

unde normalis polaris invenitur

$$= \sqrt{\left\{r^2 + \left(r \cdot \frac{\partial r}{r \partial \varphi}\right)^2\right\}} = \sqrt{\left\{\left(\frac{a^2 \cos 2\varphi}{r}\right)^2 + \left(\frac{a^2 \sin 2\varphi}{r}\right)^2\right\}} = \frac{a^2}{r}.(2)$$

Theil XI.

3. Corollarium. Hinc sequitur methodus normalem ducendi\_

In radii vectoris productione inde a centro partem sumas semiaxi aequalem, ex cujus fine ad axem rectam ducas rectae parallelam, e vertice ad punctum datum ductae; cum recta, ita in axi inde a centro praecisa, e puncto dato circuli arcum ducas, qui perpendiculum e centro in radium vectorem erectum in duobus punctis secabit, quorum unum cum puncto dato conjungendum est, ut normalem habeas. Quae selectio in figura nullius erit difficultatis. Caeteroquin patet, alteram intersectionem valere pro altera radii vectoris producti extremitate.

4. Theorema II. Circulus osculatorius cujusvis Lemniscatae puncti  $(r_1, \varphi_1)$  in eodem puncto curvam intersecat, nec non in puncto, cujus radius vector est

$$r_2 = \frac{r_1^2}{\sqrt{(4a^2 - 3r_1^2)}}. \qquad (3)$$

Cujus circuli aequatio polaris in systemate (b) est

$$r^2 - 2(\xi \cos \varphi + \eta \sin \varphi)r + \xi^2 + \eta^2 = \varrho^2$$
, . (4)

ubi  $\xi$  et  $\eta$  sunt coordinatae centri osculationis et  $\varrho$  radius curvaturae. Horum valores inveniuntur esse

$$\xi = \frac{2a^2 \cos^3 \varphi_1}{3r_1}, \ \eta = \frac{-2a^2 \sin^3 \varphi_1}{3r_1}, \ \varrho = \frac{a^2}{3r_1};$$

quibus in aequationem (4) substitutis, fit

$$r^2 - \frac{4a^2}{3r_1} (\cos^3 \varphi_1 \cdot \cos \varphi - \sin^3 \varphi_1 \cdot \sin \varphi) r + \frac{r_1^2}{3} = 0.$$
 (5)

Pro puncto intersectionis, si adsit, sint coordinatae polares  $r_2, \varphi_2$ ; simul esse debet

$$r_2^2 - \frac{4a^2}{3r_1} (\cos^3 \varphi_1 \cdot \cos \varphi_2 - \sin^3 \varphi_1 \cdot \sin \varphi_2) r_2 + \frac{r_1^2}{3} = 0$$
,  
 $r_2^2 = a^2 \cos 2\varphi_2$ ;

unde, eliminando 72,

$$(3a^{2}\cos 2\varphi_{2} + a^{2}\cos 2\varphi_{1})^{2}a^{2}\cos 2\varphi_{1}$$

$$= 16a^{4}(\cos^{3}\varphi_{1}\cos \varphi_{2} - \sin^{3}\varphi_{1}.\sin \varphi_{2})^{2}a^{2}\cos 2\varphi_{2},$$

vel

$$2 \sin^{3}2\varphi_{1} \cdot \sin 2\varphi_{2} \cdot \cos 2\varphi_{2} = -\cos^{2}2\varphi_{2} \cdot \cos 2\varphi_{1} (1 + 2\sin^{2}2\varphi_{1}) + 2\cos 2\varphi_{2} - \cos^{2}2\varphi_{1};$$

unde quadrando et reducendo

$$\begin{array}{c} \cos^4 2\varphi_2(4-3\cos^2 2\varphi_1)-4\cos^3 2\varphi_2 \cdot \cos 2\varphi_1 (3-2\cos^2 2\varphi_1) \\ +6\cos^4 2\varphi_2 \cdot \cos^2 2\varphi_1 (2-\cos^2 2\varphi_1)-4\cos^2 2\varphi_2 \cdot \cos^3 2\varphi_1 \\ +\cos^6 2\varphi_1=0; \end{array}$$

vel, si ponas

$$\frac{\cos 2\varphi_2}{\cos 2\varphi_1} \quad \left(\frac{r_2}{r_1}\right)^2 = p,$$

erit

$$0 = 4p (p^3 - 3p^2 + 3p - 1) - \cos^2 2\varphi_1 (3p^4 - 8p^3 + 6p^2 - 1)$$
  
=  $(p - 1)^3 \{4p - (3p + 1)\cos^2 2\varphi_1\}.$ 

Tres factores p-1=0, vel p=1, indicant contactum secundi ordinis, sive osculationem una cum intersectione obtinere in puncto  $(r_1, \varphi_1)$ . Quartam vero intersectionem, si exstet rationalis, petere debenus e quarto factore, unde

$$p = \frac{r_2^2}{r_1^2} = \frac{\cos^2 2\varphi_1}{4 - 3\cos^2 2\varphi_1} = \frac{r_1^2}{4a^2 - 3r_1^2}$$
,

et

$$r_2 = \frac{r_1^2}{\sqrt{(4a^2 - 3r_1^2)}}.$$

Corollarium. Inde sequitur pro vertice, ubi  $r_1 = a$ , etiam  $r_2 = a$  esse, unde hoc puncto contactus tertii ordinis obtinet.

5. Theorema III. Lemniscatae tangentes, Tangentibus Centralibus parallelae, cum hisce quadratum efficiunt.

Si enim Tangentes Centrales pro axibus coordinatarum rectangularium (x', y') assumamus, facile Lemniscatae aequationem (ob  $x\sqrt{2}=x'+y'$  et  $y\sqrt{2}=x'-y'$ ) invenimus esse

$$(x'^{2}+y'^{2})^{2}=2a^{2}x'y';$$
 . . . (c)

unde

$$\frac{\partial x'}{\partial y'} = -\frac{3x'^2 - y'^2}{3y'^2 - x'^2} \cdot \frac{y'}{x'};$$

ergo

pro 
$$y'$$
 maximo,  $y_1'^2 = 3x_1'^2$ , et ex (c)  $x_1' = \frac{1}{2}a \sqrt[4]{\frac{3}{4}}$ ,  $y_1' = \frac{1}{2}a \sqrt[4]{\frac{3}{4}}$ ; pro  $x'$  maximo,  $x_1'^2 = 3y_1'^2$ , et ex (c)  $x_1' = \frac{1}{2}a \sqrt[4]{\frac{3}{4}}$ ,  $y_1' = \frac{1}{2}a \sqrt[4]{\frac{3}{4}}$ . (6)

Quia vero elucet, pro y' et x' maximis respective  $x_1'$  et  $y_1'$  cum directioni tangentis alteri Tangenti Centrali parallelae coincidere, sequitur illas cum hisce quadratum efficere, cujus latera 1a 12 2 aequalia sunt.

6. Caeterum ex valoribus  $x_1'$  et  $y_1'$  (6) habemus pro valori radii vectoris correspondentis, e centro divergentis,

$$r_1 = V(x_1'^2 + y_1'^2) = V(\frac{1}{4}a^2V^2 + \frac{1}{4}a^2V^3) = aV^3$$

Hinc deducitur

$$\cos 2\varphi_1 = \frac{r_1^2}{a^2} = \sqrt{\frac{1}{4}}, \ 2\varphi_1 = 30^0, \ \varphi_1 = 15^0.$$

Unde ex nota proprietate sequitur

Corollarium 1. Radius vector, qui contactum curvam inter et hocce quadratum centro jungit, Lemniscatae Quadrantis aream bisecat.

7. Quia hoc radio vectore in quadrato triangulus rectangulus determinatur, cujus area est

$$\frac{1}{3} \cdot \frac{1}{3} a \sqrt[4]{\frac{3}{4}} \cdot \frac{1}{2} a \sqrt[4]{\frac{3}{4}} = \frac{3}{15} a^2 = \frac{3}{4} Q,$$

ubi Q est Lemniscatae Quadrantis area, nobis est

Corollarium 2. Figura mixtalinea, quae in quadrato memorato a Lemniscatae arcu determinatur, inde a  $\varphi = 45^{\circ}$  usque ad  $\varphi = 15^{\circ}$ , Quadrantis quartae parti aequalis est.

Est enim figurae hujus mixtaelineae area

$$=\frac{1}{2}Q-\frac{1}{2}Q=\frac{1}{2}Q.$$

Theorema IV. Area pro quovis Lemniscatae puncto radium vectorem e centro divergentem inter et axin contenta, areae trianguli aequalis est, qui latera [habet eundem radium vectorem, normalem polarem in systemate (b), et lineam, e curvae centro ad mediam illam normalem ductam.

Area sic definita exprimitur integrali

$$q_{\varphi_{0}}^{\varphi_{1}} = \frac{1}{3} \int_{0}^{\varphi_{1}} r^{2} \partial \varphi = \frac{1}{4} a^{2} \int_{0}^{\varphi_{1}} \partial . \sin 2\varphi = \frac{1}{4} a^{2} \sin 2\varphi_{1}$$

$$= \frac{\sqrt{(a^{4} - r_{1}^{4})}}{4} \cdot . \cdot . \cdot (7)$$

Trianguli memorati area dimidio areae aequalis est trianguli. cujus latera sint idem radius vector, subnormalis et normalis polais in systemate (b); ex formula (2) vero sequitur valor subnormalis

$$= \sqrt{\left(\frac{a^4}{r_1^2} - r_1^2\right)} = \sqrt{\frac{a^4 - r_1^4}{r_1^2}}. \quad . \quad . \quad (8)$$

Hinc eruimus pro prioris trianguli area

$$\frac{1}{4} \cdot \frac{1}{4} r_1 \cdot \sqrt{\frac{a^4 - r_1^4}{r_1^2}} = \frac{\sqrt{(a^4 - r_1^4)}}{4} = q_{\varphi_0}^{\varphi_1} \quad .$$

9. Ut aream exprimamus, inter cujusvis Lemniscatae puncti ordinatam, curvae arcum et axin contentam, in formulam notam

$$q' = \int y \partial x$$

valorem y ex asquatione (a) deductum, nempe

$$y = \sqrt{\frac{-a^2-2x^2+a\sqrt{(a^2+8x^2)}}{2}}$$

substituamus, ac ponamus

$$2x^2=v$$

fit

$$q' = \frac{1}{4} \int \partial v \cdot \sqrt{\frac{-a^2 - v + a\sqrt{a^2 + 4v}}{v}}; \dots (9)$$

quod integrale ut rationale reddamus, ponamus

$$\frac{-a^2-v+a\sqrt{(a^2+4v)}}{v}=w^2,$$

unde, quia v generaliter vo 0 non est aequale, sequitur

$$v = \frac{1 - w^2}{(1 + w^2)^2} \cdot 2a^2$$
, et  $\partial v = \frac{3 - w^2}{(1 + w^2)^3} \cdot 4a^2w\partial w$ .

Ergo integrale ipsum fit

$$q' = a^2 \int \frac{3w^2 - w^4}{(1 + w^2)^3} \partial w = \frac{a^2 w^3}{(1 + w^2)^2}; \quad . \quad . \quad (10)$$

dum limites fiunt

pro 
$$x=x_1$$
,  $v=2x_1^2$ ,  $w=\frac{y_1}{x_1}=\tan g \varphi_1$ ;  
pro  $x=a$ ,  $v=2a^2$ ,  $w=0$ . (11)

10. Hinc.

Theorema V. Pro quocunque Lemniscatae puncto (x, y) construas A quartam proportionalem ad r, x et y, B et C tertias proportionales ad r et a, et ad r et y respective; D quartam proportionalem ad r, B et A; rectangulus, C inter et D constructus, areae aequalis

Dass Aufsätze der bezeichneten Art, deren Zusendung wie gewöhnlich auf dem Wege des Buchhandels über Leipzig mit der Aufschrift: "Für das Archiv der Mathematik und Physik (Koch's Separat-Konto)" erbeten wird, reichlich eingehen mögen, wünsche ich sehr, und bitte zugleich die Herausgeber anderer Journale oder auch blosser Localblätter, welchen die vorliegende Aufforderung zufällig zu Gesicht kommen sollte, zur möglichst weiten Verbreitung derselben durch deren Aufnahme in ihre Zeitschriften im Interesse des gemeinschaftlichen deutschen Vaterlandes das Ihrige kräftigst beizutragen.

Greifswald im Mai 1848.

Der Herausgeber des Archivs der Mathematik und Physik.

J. A. Grunert.

, Si focum et axin Lemniscatae pro polo et axi coordinatarum polarium  $(r, \varphi)$  assumamus, facile Lemniscatae aequatio prodit;

$$r^4 - 4er^3 \cos \varphi + 4e^2 r^2 = e^4$$
; . . . (d)

unde '

$$\cos \varphi = \frac{r^4 + 4e^2r^2 - e^4}{4er^3}, \ \frac{\partial \varphi}{\partial r} = -\frac{r^2 - 3er \cos \varphi + 2e^2}{er^2 \cos \varphi}; \dots (14)$$

quorum ope eruimus aream memoratam esse

$$= \frac{1}{2} \int r^2 \partial \varphi$$

$$= -\frac{e^2}{4} \int \frac{(r^2 - e^2) \cdot \left(\frac{r^2}{e^2} - 3\right)}{\sqrt{(r^2 - e^2)^2 \cdot \sqrt{\left(-\frac{r^4}{e^4} + 6\frac{r^2}{e^2} - 1\right)}}} \cdot \partial \left(\frac{r^2}{e^2}\right)$$

$$= \frac{e^2}{4} \sqrt{\left(-\frac{r^4}{e^4} + 6\frac{r^2}{e^2} - 1\right)} = \frac{1}{4} \sqrt{\left(-r^4 + 6e^2r^2 - e^4\right)} . . (15)$$

Est area trianguli commemorati:

$$= \sqrt{\frac{r+e+e\sqrt{2}}{2} \cdot \frac{r+e-e\sqrt{2}}{2} \cdot \frac{r-e+e\sqrt{2}}{2} \cdot \frac{-r+e+e\sqrt{2}}{2}}$$

$$= \sqrt{\frac{(r+e)^2 - 2e^2}{4} \cdot \frac{-(r-e)^2 + 2e^2}{4}} = \sqrt{\frac{r^2 + 2er - e^2}{4} \cdot \frac{-r^2 + 2er + e^2}{4}}$$

$$= \sqrt{\frac{-(r^2 - e^2)^2 + 4e^2 r^2}{16}} = \frac{1}{4}\sqrt{(-r^4 + 6e^2 r^2 - e^4)},$$
Q. E. D.

13. Theorema VIII. Circulum describas in Lemniscatae totum axin, nec non duos circulos e focis cum radio excentricitati aequali; porro lineam ducas cum perpendiculo, e centro in axin erecto, eundem angulum efficientem, ac radius vector, segmentum quodvis Lemniscatae abscindens, cum axe includit: haecce linea a figura curvalinea, (quae in primo circulo restat post arearum ei cum duobus posterioribus circulis communium abstractionem) inde a perpendiculo memorato partem abscindit, quae illi Lempiscatae segmento aequalis est.

Sit (Tab. 1. Fig. 1.)  $\angle JOQ = \angle AOP = \varphi_1$ . Si lineae OQ cam circulo OF intersectionem M cum foco jungas, erit

$$\angle OFM = 2 \angle JOQ = 2\varphi_1.$$

**240**000

.i.l.

Segmentum 
$$OXMO = 2e^2 \varphi_1 \cdot \frac{\pi}{3600} - \frac{1}{2}e^2 \sin 2\varphi_1$$
  
=  $a^2 \varphi_1 \cdot \frac{\pi}{3600} - \frac{1}{4} a^2 \sin 2\varphi_1$ ,

quod si a valore Sectoris  $OJQO = a^2 \varphi_1 \cdot \frac{\pi}{3600}$  abscindas, manet figura mixtalinea  $OJQMXO = \frac{1}{4}a^2 \sin 2\varphi_1$ , idem valor ac (7). Q. E. D.

#### 14. Theorema IX. Aequationis

$$\sqrt{\{(\partial x)^2 + (\partial y)^2\}} = \frac{e\partial \psi}{\sqrt{(1 - \frac{1}{2}\operatorname{Sin}^2\psi)}} \cdot \cdot \cdot (16)$$

integralium amborum valores

$$x = a \cos \psi \cdot \sqrt{\frac{1 + \cos^2 \psi}{2}}, \ y = a \sin \psi \cdot \cos \psi \cdot \sqrt{\frac{1}{3}}$$
unde  $r^2 = a^2 \cos^2 \psi$  ;...(17)

et

$$_{1}x = \frac{a \sin \psi}{1 + \cos^{2}\psi}$$
,  $_{1}y = \frac{a \sin \psi \cdot \cos \psi}{1 + \cos^{2}\psi}$ , unde  $_{1}r^{2} = \frac{a^{2} \sin^{2}\psi}{1 + \cos^{2}\psi}$ , (18)

ad Lemniscatae arcus complementares pertinent.

Primo ex aequationibus (17) sequitur

$$\checkmark\{(\partial x)^2+(\partial y)^2\}$$

$$=a\sqrt{\frac{1}{3}}.\partial\psi\sqrt{\frac{\sin^2\psi(1+2\cos^2\psi)^2}{1+\cos^2\psi}}+(2\cos^2\psi-1)^2\left\{=\frac{e\partial\psi}{\sqrt{(1-\frac{1}{3}\sin^2\psi)}};(x^2+y^2)^2=(r^2)^2=a^4\cos^2\psi=a^2.a^2\cos^2\psi(1-\sin^2\psi)=a^2(x^2-y^2).$$

Porro ex aequationibus (18) sequitur

ita ut revera et aequationi differentiali (16) satisfaciant et Lemnicatae coordinatas exprimant valores (17) ut et (18). Denique ex aequationibus iisdem eruimus:

$$_{1}r^{2}=\frac{a^{2}-a^{2}\cos^{2}\psi}{a^{2}+a^{2}\cos^{2}\psi}$$
  $a^{2}=a^{2}\frac{a^{2}-r^{2}}{a^{2}+r^{2}}$ , . . (19)

quae omnino est relatio internarcuum complementarium; radios vectores.

15. Theorema X. Lemniscatae arcus directi (id est, qui a centro initium ducit) duorum arcuum directorum (quibus respondeant radii vectores r<sub>1</sub> et r<sub>2</sub>) summae vel differentiae aequalis, radius vector r valorem habet

$$r=a^2 \frac{r_1 \sqrt{(a^4-r_2^4)} \pm r_2 \sqrt{(a^4-r_1^4)}}{a^4+r_1^2 r_2^2}$$
. (20)

Ex formula (20) enim sequitur, post reductionem,

$$\partial r = a^{2} \frac{\left\{ \partial r_{1} \cdot \mathcal{V}(a^{4} - r_{2}^{4}) \pm \partial r_{2} \cdot \mathcal{V}(a^{4} - r_{1}^{4}) \right\} \left\{ \times \left\{ (a^{4} - r_{1}^{2}r_{2}^{2}) \mathcal{V}(a^{4} - r_{1}^{4})(a^{4} - r_{2}^{4}) \mp 2a^{4}r_{1}r_{2}(r_{1}^{2} + r_{2}^{2}) \right\} \left\{ \times \left\{ (a^{4} + r_{1}^{2}r_{2}^{2}) \mathcal{V}(a^{4} - r_{1}^{4})(a^{4} - r_{2}^{4}) \mp 2a^{4}r_{1}r_{2}(r_{1}^{2} + r_{2}^{2}) \right\} \right\} },$$

$$\mathcal{V}(a^{4} - r^{4}) = a^{2} \frac{(a^{4} - r_{1}^{2}r_{2}^{2}) \mathcal{V}(a^{4} - r_{1}^{4})(a^{4} - r_{2}^{4}) \mp 2a^{4}r_{1}r_{2}(r_{1}^{2} + r_{2}^{2})}{(a^{4} + r_{1}^{2}r_{2})^{2}}; (21)$$

ergo

$$\begin{split} \frac{\partial r}{\sqrt{(a^4-r^4)}} &= \frac{\partial r_1 \cdot \sqrt{(a^4-r_2^4)} \pm \partial r_2 \sqrt{(a^4-r_1^4)}}{\sqrt{(a^4-r_1^4)}(a^4-r_2^4)} \\ &= \frac{\partial r_1}{\sqrt{(a^4-r_1^4)}} \pm \frac{\partial r_2}{\sqrt{(a^4-r_2^4)}}; \end{split}$$

et integrando

Arc. dir. 
$$(r)$$
 = Arc. dir.  $(r_1)$   $\pm$  Arc. dir.  $(r_2)$ , . . (22)  
Q. E. D.

16. Hyperbolae Aequilaterae, quae axin majorem, centrum et vertices cum Lemniscata Bernouillana communes habet, (cujusque Grenzpunktencurve ergo est Lemniscata) aequatio polaris in systemate (b) est

$$R^2 \cos 2\varphi = a^2; \ldots \ldots$$
 (e)

ergo

$$R^2r^2=a^4$$
 et  $Rr=a^2$ . . . . . (23)

Hinc sequitur

$$\frac{\partial R}{\partial \varphi} = R \operatorname{Tang} 2\varphi; \dots \dots \dots (24)$$

unde

Subtangens Hyp. = 
$$R \cot 2\varphi$$
,  
Tangens Hyp. =  $R \operatorname{Cosec} 2\varphi$ ,  
Subnormalis Hyp. =  $R \operatorname{Tang} 2\varphi$ ;

dum caedem suese pro Lemniscata sunt

Subtangens Lemn. 
$$=r \cot 2\varphi$$
,  
Tangens Lemn.  $=r \operatorname{Cosec} 2\varphi$ ,  
Subnormalis Lemn.  $=r \operatorname{Tang} 2\varphi$ .

Habemus igitur, quod ad Lemniscatam Bernouillanam et Hyperbolam Aequilateram correspondentes, in hoc systemate (b) sive (e)

Theorema XI. Cujusvis Lemniscatae puncti normalis Hyperbolae puncti correspondentis (id est eodem angulo polari gaudentis) radio vectore aequalis est.

Ex form. (2) enim sequitur valor normalis hujusce

$$\Rightarrow \frac{a^2}{r} = \frac{Rr}{r} \Rightarrow R.$$

Theorema XII. Alterius curvae Subnormalem inter et alterius Subtangentem rectangulus quadrato in semi-axin constructo aequalis est.

Ex form. (25) et (26) sequitur:

Subn. Hyp. 
$$\times$$
 Subt. Lemn. = Subn. Lemn.  $\times$  Subt. Hyp.  
=  $R \operatorname{Tang} 2\varphi \cdot r \operatorname{Cot} 2\varphi = Rr = a^2$ .

Theorema XIII. Alterius curvae Tangentem inter et alterius Subnormalem rectangulus quadrato in Hyperbolae radium vectorem constructo aequalis est.

Nam est ex form. (25) et (26).

Tang. Hyp.  $\times$  Subn. Lemn. = Tang. Lemu.  $\times$  Subn. Hyp. = R Cosec  $2\varphi \times r$  Tang  $2\varphi = Rr$  Sec  $2\varphi = a^2$  Sec  $2\varphi = R^2$ .

17. Theorema XIV. Circuli, qui per Lemniscatae duos focos atque punctum quodvis  $(x_1, y_1)$  transit, radius tertia proportionalis est ad puncti illius ordinatam et semi-axis dimidium.

Circuli commemorati centri, quod in perpendiculo, e curvae centro in axin erecto, jacere debet, abscissa sit p; tunc aequatio circuli in systemate (a)

$$x^2 + (y-p)^2 = r^2$$
 . . . . (27)

pro alteri focorum et punctum curvae fit

$$x_1 + (y_1 - p)^2 = r^2, \frac{1}{2}a^2 + p^2 = r^2;$$
 (28)

quaşum differentia dat

$$x_1^2 - \frac{1}{2}a^2 + y_1^2 - 2py_1 = 0$$

unde

et

$$p = \frac{x_1^2 + y_1^2 - \frac{1}{2}a^2}{2y_1}, \qquad -$$

quo valore in aequationum (28) ultimam substituto, eruimus

$$r^{2} = \frac{1}{2}a^{2} + \frac{(x_{1}^{2} + y_{1}^{2})^{2} - a^{2}(x_{1}^{2} + y_{1}^{2}) + \frac{1}{4}a^{2}}{4y_{1}^{2}}$$

$$= \frac{2a^{2}y_{1}^{2} + a^{2}(x_{1}^{2} - y_{1}^{2}) - a^{2}(x_{1}^{2} + y_{1}^{2}) + \frac{1}{4}a^{2}}{4y_{1}^{2}} = \frac{\frac{1}{4}a^{2}}{4y_{1}^{2}}$$

 $r = \frac{a^2}{4y_1} = \frac{e^2}{2y_1} = \frac{(\frac{1}{2}a)^2}{y_1}.$  (92)

substitution of all the second of the contract of the contract of the second of the se

18. Corollarium. Hine deducitur Lemniscatae constructiosatis apta, puto:

Circulos describas, quorum centra in perpendiculo, e curvae centro in axin erecto, sita sint, per locos transientes; radium ad focum ducas, in quem ex curvae centro perpendiculum demittas, quod in illo radio inde a foco partem determinat 2y1 aequalem: cujus igitur dimidio in perpendiculo priori ab utraque nodi parte collocato, ex extremitatibus axi parallelas ducas, quarum cum circulo intersectiones Lemniscatae puncta dabunt.

19. The orema XV. Involucrum (Enveloppe) circulorum, qui ex Hyperbolae Aequilaterae medio radio vectore, é centro curvae divergente, cum hocce dimidio radio vectore, ducuntur, est Lemniscata Bernouillana.

Circuli memorati necesse per centrum curvae transcent. In coordinatarum rectangularium systemate (a) habemus igitue aequationes circuli et Hyperbolae Aequilaterae pro puncto quovis  $(\alpha, \beta)$ 

Differentiando hasce aequationes, quod ad variabilia parametra  $\alpha$  et  $\beta$ , nebis est

$$0 = \alpha \partial \alpha + y \partial \beta$$
, et  $2\alpha \partial \alpha - 2\beta \partial \beta = 0$ ; -

unde

ergo ex aequatione (31)

$$\alpha = \frac{ax}{\sqrt{(x^2-y^2)}}, \ \beta = \frac{-ay}{\sqrt{(x^2-y^2)}};$$

quibus in aequationem (30) substitutis, eruimus

$$x^2 + y^2 = \frac{ax^2}{\sqrt{(x^2 - y^2)}} - \frac{ay^2}{\sqrt{(x^2 - y^2)}} = a\sqrt{(x^2 - y^2)},$$

vel

$$(x^2+y^2)^2=a^2(x^2-y^2), \ldots (a)$$

aequationem Lemniscatae Bernouillanae.

20. Corollarium 1. Circulus memoratus, pro aliquo Hyperbolae radio vectore constructus, Lemniscatam tangit in puncto, cujus radius vector ab altera axis parte eundem cum eo efficit angulum, ac ille primus radius vector.

Est enim ex form. (32)

$$\frac{\alpha}{\beta} = -\frac{x}{y}$$
,

quae quotientes repraesentant tangentes goniometricas angulorum radios vectores illos inter et axin contentorum.

21. Corollarium 2. Sequitur exinde methodus normalem ducendi, nempe:

E medio cujusvis Lemniscatae puncti radio vectore in eum perpendiculum erigas, cujus cum linea, ab altera axis parte cum eo eundem angulum efficiente ac ille radius vector, intersectionem puncto jungas: normalem construxeris.

Quia Lemniscata Bernouillana locus geometricus est projectionis centri Hyperbolae Aequilaterae in tangentes (Fusspunktencurve), sequitur, si ex radii vectoris extremitate in eum perpendiculum erigamus, hujus cum linea memorata intersectionem punctum esse Hyperbolae Aequilaterae, lineam igitur ipsam radium vectorem esse Hyperbolae. Idem deduci potest ex aequationibus (b) et (e), unde

$$r^2 = a^2 \cos 2\varphi = R^2 \cos 2\varphi$$
.  $\cos 2\varphi$ ,

vel

$$r = R \cos 2\varphi$$
.

Elucet ergo, medium hujusce radii vectoris determinari constructione in hoc Corollario praescripta. Quod denique linea, quae hoc punctum cum Lemniscatae puncto jungit, normalis sit, ex Theoremate XV. necessario sequitur, nam est radius respectivi circulorum memoratorum.

10 2000 (12) 0.7000 (12) 0.0000 (13) 0.00 (14) 0.00 (15)

and the contract of a first contract of the co

The state of the s Note sur une manière particulière de déterminer les équations des lignes courbes, en faisant usage de la décomposition et de la composition de vitesses, suivant les règles de la Dynamigne.

# Par tappe vist Monsieur G. J. Verdam,

Professeur de Mathématiques à la Faculté des Sciences de l'Université à Leide.

The state of the s

Dans la Dynamique, quand on est parvenu à déterminer les coordonnées d'un mobile en fonction du temps, on obtient les équations de la trajectoire décrite, en éliminant la variable t, par la quelle on dénote le temps, écoulé depuis le commencement du mouvement jusqu'à un instant quelconque. Si l'on n'a pas besoin de connaître les circonstances du mouvement, mais que l'on se propose seulement de trouver les équations de la trajectoire, ils n'est pas nécessaire de descendre aux valeurs des coordonées rectilignes ou angulaires, car on pourrait s'arrêter aux expressions des vitesses, décomposées dans les directions des coordonnées, puis éliminer l'élément ôt du temps, et intégrer les équations, qui en resulteront. Dans ce cas même, il peut arriver souvent, que tous les termes, dans les expressions des vitesses, ont pour facteurs des quotients différentiels de même ordre et tous rélatifs à la même variable t, et alors le problème se simplifie encore, vu qu'une élimination proprement dite de ôt ne devra pas être effectuée absolument. Ceci aura lieu toujours, si l'on peut distinguer et exprimer exactement les mouvements partiels, dont se compose le mouvement réel du mobile. Car, puisque les vitesses se com-posent et se décomposent comme des forces, si l'on décompose la vitesse de chaque mouvement partiel, en d'autres, suivant les directions des coordonnées, et que l'on fasse la somme des vitesses, décomposées suivant chaque direction, on aura une somme ou des sommes de vitesses, c'est à dire une somme de termes, chacun multiplié par un coefficient différentiel rélatif à la variable t.

Quoique cette manière de déterminer les équations d'une trajectoire, appartient tout à fait à la mécanique, on en peut néanmoins faire usage dans la géométrie, puisque toute courbe peut être considerée comme la trajectoire d'un point, mu suivant une certaine loi, simple ou moins simple ou même très compliquée. Et bien que la marche ordinaire, en se servant seulement, ou autant qu'il peut, de considérations géométriques, est la plus courte dans nombre de cas; cepéndant il pourroit que l'emploi des considérations dynamiques mentionnées offrit des avantages réels, sous le rapport de la simplicité. Mais cette manière mérite l'attention sous un autre point de rue; c'est qu'elle offre, dans l'enseignement des élémens de la Dynamique, des exemples très instructifs pour apprendre à distingner les mouvements partiels on élémentaires, dont se compose un mouvement proposé.

Cette observation se présentait naturellement, en réfléchissant sur le problème, proposé par Mr. le Docteur Dienger, dans le tome IX. page I14. de ce journal, et mon but est d'éclaireir et de développer sommairement, dans cette note, ce que je viens de remarquer en général. Pour cela je me borne aussi à quelques exemples, traités sans détails, mais de manière que, par l'indication succincte de la voie à suivre, et en rapportant les resultats du calcul, ils pourront servir d'exercices. Enfin, comme j'ai fixé mon attention sur ce point spécial par la lecture de l'énoncé du problème cité, j'emprunte les exemples du même sujet, auquel ce problème se rapporte, et je me propose, en consequence, de montrer, comment, par les règles simples de la décomposition et de la composition des mouvements, on parvient à déterminer les équations de quelques courbes cycloïdales planes, dquoique la même méthode est appliquable également, s'il s'agit de tout autre genre de courbes, planes ou non planes, dont la génération est assimilée au mouvement déterminé d'un point.

, I.

Qu'il soit proposé, en premier lieu, de déterminer l'équation de la cycloïde. Soient AX, AY (Taf. I. Fig. 2) les axes des coordonnées rectangulaires x et y; AX la base de la cycloïde; A l'origine ou l'une des extrémités de la courbe; M le centre du cercle générateur dans une position quelconque, et P le lieu correspondant du point générateur. Soient encore r le rayon du cercle, B le point de contact avec la base, et  $\varphi$  l'arc de cercle, dont le rayon est l'unité, et mésurant l'angle PMB, décrit depuis l'origine du mouvement, on aura AB arc PB =  $r\varphi$ .

Le point P a deux mouvements, car en même temps qu'il avance avec le cercle, roulant le long de AX, il suit la circonférence, en tournant autour du centre M. Le mouvement progressif est exactement égal à colui du centre M, et si, dans le temps  $\partial t$ , le rayon MB décrit l'arc élémentaire  $\partial \phi$ , on pourra exprimer

la vitesse angulaire par  $\frac{\partial \varphi}{\partial t}$ ; par conséquant la vitesse du centre M, transporté parallèlement à la base AX, sera  $=r.\frac{\partial \varphi}{\partial t}$ , puisque, à cause de  $AB=MD=\text{arc}\,PB$ , le point M parcourt toujours en chemin, de longueur égale à celle de l'arc, qui aura été en contact avec la base AB. Ainsi le point P aura, en premier lieu, une vitesse, parallèle à l'axe x,  $=r.\frac{\partial \varphi}{\partial t}$ .

En tournant avec le cercle, le point P, dans le temps  $\partial t$ , parcourt l'arc  $r\partial \varphi$ ; la vitesse sera donc r.  $\frac{\partial \varphi}{\partial t}$ ; et comme le mouvement, dans cet instant différentiel, doit être censé avoir lieu dans la direction de la tangente CPE, de P vers E, il faut la décomposer en deux autres, parallèlement aux axes coordonnées. Or l'angle PCX est mesuré par un arc  $=180^{\circ}-\varphi$ ; donc les vitesses décomposées seront:

1º parallèlement à l'axe des 
$$x$$
,  $=-r\frac{\partial \varphi}{\partial t}\cos \varphi$ ;

2º parallèlement à l'axe des 
$$y$$
, =  $+ r \frac{\partial \varphi}{\partial t} \sin \varphi$ .

Ainsi, dénotant les vitesses totales du point P, parallèles aux axes des x et des y, par  $\frac{\partial x}{\partial t}$  et par  $\frac{\partial y}{\partial t}$ , on aura finalement

$$\frac{\partial x}{\partial t} = r \frac{\partial \varphi}{\partial t} - r \frac{\partial \varphi}{\partial t} \cos \varphi,$$

$$\frac{\partial y}{\partial t} = r \frac{\partial \varphi}{\partial t} \sin \varphi.$$

D'abord on voit aisément que, pour traiter ces équations, il sera permis d'écrire:

$$\begin{aligned}
\partial x &= r \partial \varphi - r \partial \varphi \cos \varphi, \\
\partial y &= r \partial \varphi \sin \varphi;
\end{aligned}$$

et comme les mêmes formes d'équations se présenteront dans tous les autres exemples, dont le traitement fait le sujet de cette note, je laisserai, pour brièveté, d'écrire dans la suite le numerateur ôt dans les expressions des vitesses. Des équations précédentes les intégrales seront

$$x = r\varphi - r\sin\varphi + c,$$
  
$$y = -r\cos\varphi + c'.$$

A l'origine du mouvement on a x=0, y=0,  $\varphi=0$ ; par conséquent c=0, c'=r, et par suite

$$\begin{array}{c} x = r\varphi - r\sin\varphi \\ y = r - r\cos\varphi \end{array}$$
 (1)

et c'est le système connu d'équations, qui donnent l'équation de

la cycloïde par l'élimination de φ.

Si, en conservant ce système d'équations, on veut introduire le temps, on supposera le mouvement de rotation du cercle générateur uniforme, et en nommant la vitesse angulaire o, il est clair, qu'on aura  $\varphi = \omega \cdot t$ ; donc

$$\begin{array}{c}
x = r\omega t - r\sin \omega t \\
y = r - r\cos \omega t.
\end{array}$$

On pourra aussi remplacer  $\omega$  par  $\frac{a}{r}$ , quand on signific par a la

vitesse du mouvement progressif uniforme du centre M.

De la même manière on trouve les équations de la cycloïde allongée et de la cycloïde raccourcie. Alors le point générateur se trouve sur le rayon ou sur le prolongement d'un rayon du cercle générateur. Soit la distance de ce point au centre = a; son mouvement progressif aura pour mesure, comme précédemment,  $r\partial \varphi$ ; mais autour du centre le chemin parcourru, et par conséquent la vitesse à décomposer, sera à présent αθφ; de sorte qu'on parvient aux équations différentielles

$$\partial x = r \partial \varphi - a \partial \varphi \cos \varphi$$
,  
 $\partial y = a \partial \varphi \sin \varphi$ ;

et, en observant qu'au commencement du mouvement, on a x=0, y=-(a-r), a pouvant être >r ou < r, et  $\varphi=0$ , on obtiendra

$$\begin{array}{c} x = r\varphi - a\sin\varphi, \\ y = r - a\cos\varphi. \end{array}$$

Ordinairement on prend pour axe des x la base de la cycloïde allongée ou raccourcie, c'est à dire la tangente, passant par les points les plus bas. Donc il faudra employer une nouvelle ordonnée y', liée avec la primitive par la rélation y'=y+a-r, et le système d'équations (3) se transformera en celui ci

$$\begin{array}{c}
x = r\varphi - a\sin\varphi, \\
y' = a - a\cos\varphi;
\end{array} \left. \begin{array}{c}
\cdot & \cdot & \cdot \\
\cdot & \cdot & \cdot
\end{array} \right. (4)$$

duquel se deduisent, par l'élimination de  $\varphi$ , et suivant que  $\alpha$ est > r où < r, les équations ordinaires des cycloides raccourcies ou allongées.

Dans le traitement de cet exemple simple je suis entré dans quelques détails, afin d'éclaireir complètement mes idées, exprimées d'une manière générale à la tête de cette note, et afin de ne laisser aucun doute sur les points essentiels de la méthode en question; mais par l'uniformité de la marche je pourrai me dispenser, de donner des développemens aussi amples dans les exemples suivants.

Pour l'épicycloïde (Tab. I. Fig. 3.) si la base circulaire a un rayon OB = a, le cercle générateur un rayon BC = b, que le mouvement est commencé en A, et que l'arc, mesurant l'angle AOB, est de retour  $\varphi$ , l'arc AB sera  $= a\varphi$ , et prenant l'arc BP = AB, P sera le lieu correspondant du point, qui decrit la courbe. Donc, puisque  $BP = a\varphi$ , l'arc, mesurant l'angle BCP équivaudra  $\frac{a}{b}\varphi$ . En même temps que le point B aura parcouru l'arc AB, le point C sera porté par un arc ou chemin  $= (a+b)\varphi$ . Dans l'élément  $\partial t$  du temps ce chemin devra être représenté par  $(a+b)\partial\varphi$ , et la direction de ce mouvement élémentaire sera parallèle à la tangente BD. Donc, parceque ce mouvement de C a lieu indépendamment de la rotation, soit du roulement, du cercle CB, le point P participera à ce mouvement translatif le long de la tangente, et bien égalément, comme cela a lieu pour le mouvement progressif dans le cas de la cycloïde. Par conséquent il faut décomposer ce mouvement en deux autres, parallèles aux axes OX, et comme l'angle BDO entre l'axe OX et la tangente BD a pour mesure un arc  $\frac{1}{2}\pi - \varphi$ , et que la vitesse décomposée parallèlement à OX appartient à un mouvement de X vers O, dans le sens négatif, les mouvements décomposés seront:

1º. parallèlement à l'axe  $OX = -(a+b)\partial\varphi \cdot \sin\varphi$ , 2º. parallèlement à l'axe  $OY = +(a+b)\partial\varphi \cdot \cos\varphi$ .

A ces mouvements il faut joindre à présent ceux, qui résulteront de la décomposition du mouvement de rotation du cercle CB. Or. en menant CE parallèle à OX, il est évident que, si le cercle CB n'aurait pas roulé le long du cercle OB, mais qu'on l'aurait poussé, parallèlement à lui même, le long de AB, le rayon, qui était, au commencement du mouvement, dirigé suivant XO, aurait après le temps t, c'est à dire à l'instant ou l'on considère la position du point P, la direction CE, parallèle à OX. Par consequent, comme le cercle roule, et que le point, qui, à l'origine du mouvement, se trouvait en A, se trouve actuellement en P et non en E, ou il aurait été sans le roulement du cercle générateur, le point E sera mu par un angle ECB+BCP, ayant pour mesure un arc  $\varphi + \frac{a}{b}\varphi = \left(\frac{a+b}{b}\right)\varphi$ . Ainsi la longueur totale de l'arc EBP étant  $=b \cdot \left(\frac{a+b}{b}\right)\varphi$ , le mouvement différentiel de Psuivant la circonférence du cercle générateur, ou plutôt suivant la directen de la tangente FPG, sera exprimé par  $b\left(\frac{a+b}{b}\right)$   $\varphi$ . misqu'on voit aisément que l'angle, entre OX et la tangente GF, pour mesure  $\frac{a+b}{b}\varphi - \frac{1}{2}\pi$ , les mouvements décomposées deviadront:

10. parallèlement à l'axe 
$$OX = +\frac{a+b}{b} \cdot b\partial \varphi \cdot \sin\left(\frac{a+b}{b}\right) \varphi$$
,

20. parallèlement à l'axe 
$$OY = -\frac{a+b}{b} \cdot b \partial \varphi \cdot \cos\left(\frac{a+b}{b}\right) \varphi$$
.

Prenant enfin la somme des vitesses ou des mouvements de même direction, intégrant, et observant, qu'à l'origine du mouvement on a x=a, y=0, il en résultera:

$$x = (a+b)\cos\varphi - b\cdot\cos\left(\frac{a+b}{b}\right)\varphi$$

$$y = (a+b)\sin\varphi - b\cdot\sin\left(\frac{a+b}{b}\right)\varphi$$
(5)

et ces valeurs de x et y font ensemble le système connu d'équations, dans lequel est comprise l'équation des épicycloïdes ordinaires. Et il suffira de remarquer, que les équations des hypocycloïdes, de même que celles des épicycloïdes et hypocloïdes allongées et raccourcies, soient obtenues par des raisonnements analogues.

#### III.

Les courbes, que l'on nomme épicycloïdes et hypocycloïdes, ne sont que des espèces d'un genre de courbes, décrites par un point P (Tab. I. Fig. 4.) d'un cercle CD tournant uniformément autour de son centre, pendant que ce centre circule uniformément dans la circonférence AC du cercle MA. En effet, si le cercle générateur est mu dans la direction de A vers C, on peut distinguer deux cas, suivant que la rotation de ce cercle a lieu dans le même sens, indiqué par la flèche  $\alpha$ , ou dans le sens opposé, qu'indique la flèche  $\beta$ . Dans le premier cas on aura seulement une épicycloïde, si la vitesse du point P est telle, que la longueur de l'arc DP est exactement et constamment égale à l'arc DB du cercle intérieur, qui touche le cercle générateur dans toutes ses positions. Dans le second cas, et en faisant alors attention au cercle extérieur, qui touche le cercle générateur dans toutes ses positions, il n'y aura de même qu'un seul rapport des vitesses de P et de C, pour lequel la courbe engendrée sera une hypocycloïde, et si ce rapport est l'unité, la trajectoire sera une cercle d'un rayon égal au rayon AM de l'orbite AC, parcequ'alors, autant le cercle AB tourne en vertu du mouvement circulaire de son centre A, autant il est tourné en sens contraire, en vertu de son mouvement de rotation opposé.

A présent pour déterminer l'équation de la courbe, dont l'épicycloïde quelconque n'est qu'une espèce particulière, il faut supposer que le cercle AB tourne dans le sens de la flèche  $\alpha$ , es suivant son orbite AC, et assigner ensuite la quantité des deux vitesses, communiquées au point P par ce double mouvement. Soient AM = a, AB = CD = b, le rapport des vitesses angulai res de C et de P=p:q, et  $\varphi$  l'arc, mesure de l'angle AMC; ainsi pendant que le centre A passe de A en C, le point B décrit un arc =DP, de sorte que AMC:DCP=p:q, et  $DCP=\frac{q}{2}$ . AMC. Le mouvement différentiel du centre C dans l'orbite AC étant  $a\partial\varphi$ , le point P participera à ce mouvement, et la direction de ce mouvement sera parallèle à celle de la tangente, passant par le point C. Les mouvements décomposés, parallèlement aux axes des x et des y, seront donc

$$-a\partial \varphi . \sin \varphi$$
 et  $a\partial \varphi . \cos \varphi$ .

Pendant que le cercle générateur passe de A en C, le point B parviendra en P et aura un mouvement angulaire total  $= \varphi + \frac{q}{p} \varphi$ . Par conséquent le mouvement élémentaire, dans la direction de la tangente du point P sera  $b\left(\frac{p+q}{p}\right)$   $\partial \varphi$ . Cette tangente fera avec l'axe des x un angle, mesuré par un arc  $= \frac{3}{2}\pi - \left(\frac{p+q}{p}\right)\varphi$ , et les décomposées de ce second mouvement seront

$$+b\left(\frac{p+q}{p}\right)\partial\varphi \cdot \sin\left(\frac{p+q}{p}\right)\varphi \text{ et } -b\left(\frac{p+q}{p}\right)\partial\varphi \cdot \cos\left(\frac{p+q}{p}\right)\varphi.$$

On aura done

$$\partial x = -a\partial \varphi \cdot \sin \varphi + b \left(\frac{p+q}{p}\right) \partial \varphi \cdot \sin \left(\frac{p+q}{p}\right) \varphi,$$

$$\partial y = +a\partial \varphi \cdot \cos \varphi - b \left(\frac{p+q}{p}\right) \partial \varphi \cdot \cos \left(\frac{p+q}{p}\right) \varphi.$$

An commencement du mouvement x=a-b, y=0, et, en tenant compte de cette condition, on trouve le système, comprenant l'équation de la courbe:

$$x = a\cos\varphi - b\cos\left(\frac{p+q}{p}\right)\varphi$$

$$y = a\sin\varphi - b\sin\left(\frac{p+q}{p}\right)\varphi$$

$$(6)$$

Si q=0, la vitesse angulaire du cercle générateur est précisement egale à la vitesse du centre dans l'orbite AC; le point B décrit le cercle MB, et se trouve constamment sur le rayon des deux centres M et C. On peut comparer à ce mouvement celui d'un point de la surface de la lune, tournant autour de l'axe lunaire dans le même temps, que la lune fait une révolution autour de la terre. Et dans le cas général, si p et q ont un rapport, approhant celui des mouvements moyens de la terre et de la lune, la courbe décrite sera une représentation approchée de la courbe que lécrit, dans l'espace, le centre de la lune pendant une révolution de la terre autour du soleil.

Si le cercle AB ne tourne pas dans le même sens que son centre A autour de M, mais en sens opposé, on parviendra, par une marche analogue, au système d'équations de la courbe:

$$x = a\cos\varphi - b\cos\left(\frac{q-p}{p}\right)\varphi$$

$$y = a\sin\varphi - b\sin\left(\frac{q-p}{p}\right)\varphi$$
(7)

řv.

On pourrait traiter les problèmes précédents sous un point de vue plus général, en considérant mobiles la droite et les cercles, qu'on a supposé fixes, de manière qu'ils touchent constamment une courbe donnée, et il n'est pas difficile d'assigner la route à suivre dans la solution. Mais je me borne de retour à un cas special, dans lequel tombe celui du problème de Mr. Dienger, cité plus haut.

Qu'on se propose donc de trouver les équations de la courbe épicycloïdale plane, décrite par un point de la circonférence d'un cercle, roulant uniformement autour d'un autre cercle, qui lui même roule uniformement le long d'une droite. Soit AU (Tab. I. Fig. 5.) cette droite, MB le cercle, de rayon R, qui roule le long de cette droite, et NA un cercle, de rayon r, qui roule en même temps autour du premier cercle, et dont un point de la circonférence décrira la trajectoire epicycloïdale demandée.

Que l'on suppose, pour plus de simplicité, la position du cercle générateur AN, au commencement du mouvement, telle, qu'il soit touché par la base rectiligne AU du cercle MB, et que le point générateur coincide alors avec le point de contact A. Si DE est la tangente au point de contact D des deux cercles, on aura AE=DE=BE, et puisque  $DE=\sqrt{Rr}$ , AB sera  $=2\sqrt{Rr}$ . De plus, nommant  $\alpha$  l'angle NMB, on a dans le triangle rectangle NMC, NC étant parallèle à AB,

$$NC=2\sqrt{Rr}=(R+r)\sin\alpha$$
,  $MC=R-r=(R+r)\cos\alpha$ .

On conservera la notation  $\alpha$  de l'angle NMB, et on ne fera usage des valeurs de  $\sin \alpha$  et  $\cos \alpha$ , tirées de ces deux égalités, que pour les substituer dans l'équation finale.

Si le cercle MB est arrivé dans la position OF, le point de contact B se trouvera en I de sorte que la longueur de l'arc FI égale le chemin BF parcouru, et prenant l'arc ID'=BD, le cercle touchant N'D', ayant un rayon r, serait la position du cercle générateur, s'il n'avait pas de mouvement propre autour du cercle OD', de même que, l'arc D'A' étant égal à l'arc DA, A' serait le lieu correspondant du point générateur. Donc, si le mouvement angulaire FOI du cercle MB est  $\varphi$  ou  $\omega t$  ( $\omega$  étant le vitesse angulaire et t le temps), on aura:

l'angle 
$$D'OF = \varphi + \alpha$$
, l'arc  $FID' = R(\varphi + \alpha)$ ;  
l'angle  $A'N'D' = 180^{\circ} - \alpha$ , l'arc  $A'D' = r(\pi - \alpha)$ .

Mais le cercle ND ayant un mouvement propre autour de DM, il aura une position, différente de A'N', quand le cercle M sera parvenu en O; que, par exemple, ND soit parvenu en QH et le point générateur A en P; alors si les mouvements angulaires uniformes des deux cercles MB et NA sont entre eux comme p et q on voit facilement, que l'arc D'H, parcouru par les points du cercle D'N', sera égal à  $r.\frac{q}{p}.\varphi$ , et l'angle D'OH' aura pour

mesure un arc  $=\frac{r}{R}\cdot\frac{q}{p}$ .  $\varphi$ , appartenant à un cercle, dont le rayou vaut l'unité; donc aussi l'angle FOH aura pour mesure un arc

$$=2\pi - \varphi - \alpha - \frac{r}{R} \cdot \frac{q}{p} \cdot \varphi$$

$$=2\pi - \alpha - \left(\frac{pR + qr}{pR}\right)\varphi.$$

De même l'arc HSP étant =HS+SP=H'D'+D'A'=r.  $\frac{q}{p}$ .  $\varphi$   $+r(\pi-\alpha)$ , l'angle HQP aura pour mesure un arc

$$= 2\pi - \frac{q}{p} \varphi - (\pi - \alpha)$$

$$= \pi + \alpha - \frac{q}{p} \varphi.$$

Enfin, QR etant perpendiculaire à la base AU, l'angle PQR = PQH - RQH = PQH - (180° - FOH), et on trouvera que cet angle a pour mesure un arc

$$=2\pi-\left\{\frac{(p+q)\,R+qr}{pR}\right\}\varphi;$$

et ce sera aussi la mesure de l'angle PVU, entre l'axe des abscisses AU et la tangeute PV au point P, parceque les côtés PV, VU de l'angle PVU sont perpendiculaires aux côtés PQ et RQ de l'angle PQR.

Par la détermination des valeurs de tous ces angles, il serait très aisé de parvenir presque immediatement à l'équation de
la trajectoire, en ne faisant usage que de considérations géométriques, car AT et PT étant les coordonnées du point P, on timara facilement les valeurs de ces coordonnées des valeurs des parties AB, BF etc., dont elles se composent; mais je passeral ce
calcul, pour montrer comment on parvient au résultat, en ne faimant attention qu'aux mouvements divers, qu'on peut attribuer au
moint P.

1º. D'abord le point P a un mouvement rectiligne, parallèle à l'axe des x, d'égale étendue que celui du centre O, et la différentielle de ce mouvement s'exprime par

 $2^{0}$ . En second lieu, si le cercle Q ne roulait pas autour du cercle O, mais qu'il fut fixé à ce cercle O, le point P tournerait avec le cercle O. Son mouvement élémentaire serait la différentielle d'un arc de cercle, ayant le rayon OP, et la direction de ce mouvement serait la droite PU, perpendiculaire à OP. Ainsi le mouvement élémentaire  $OP.\partial \varphi$ , dirigé suivant PU, doit être décomposé parallèlement aux axes des x et des y, et on sura pour les mouvements décomposés:

$$+OP.\partial\varphi.\cos PUF$$
, et  $-OP.\partial\varphi.\sin PUF$ .

Mais PUF est supplément de POF, c'est à dire =GOP, et comme OP. cos GOP = OG, OP. sin GOP = PG = FT, les mouvements décomposés seront exprimés par

$$+ OG \cdot \partial \varphi$$
 et  $-GP \cdot \partial \varphi$ .

Maintenant OG et GP se tirent facilement des triangles rectagles de la figure, au moyen des angles, dont les valeurs sont déterminées précédemment, et les calculs donneront pour valeurs analytiques des mouvements parallèles

à l'axe des 
$$x \dots = -(R+r)\partial \varphi \cdot \cos\{\alpha + \frac{(pR+qr)}{pR}\varphi\}$$

$$-r\partial \varphi \cdot \cos\{\frac{(p+q)R+qr}{pR}\}\varphi,$$

et à l'axe des 
$$y$$
...=+ $(R+r)\partial \varphi$ . $\sin\{\alpha+\frac{(pR+qr)}{pR}\varphi\}$   
+ $r\partial \varphi$ . $\sin\{\frac{(p+q)R+qr}{pR}\}\varphi$ .

30. Troisièmement il faut considérer le mouvement du point P, occasionné par le déplacement du cercle QH le long de la circonférence du cercle OH, et sans que l'on fasse attention an mouvement de rotation de ce cercle QH autour de son centre. Ce déplacement élémentaire est égal à celui du centre Q, et lique dans une direction, parallèle à la tangente commune HK des deux cercles. Or il a été remarqué plus haut, que le cercle de nérateur parcourt l'arc D'H correspondant au mouvement and laire  $\varphi$  du cercle OF, et que pour le rayon un cet arc seril  $\frac{r}{R} \cdot \frac{q}{p} \cdot \varphi$ ; donc l'arc, décrit en même temps par le centre Q serait  $OQ \cdot \frac{rq}{pR} \cdot \varphi$ , et l'arc élémentaire, c'est à dire la petit ligne, parcourue par le centre Q, et de même par le point P, rallèlement à la tangente HK, aura pour expression

$$(R+r)\frac{qr}{pR}\partial\varphi.$$

C'est donc ce mouvement du point P qu'il faut décomposer, et puisque l'angle HKF entre l'axe des x et la tangente HK est supplément de l'angle FOH, dont la mesure a été assignée plus haut, on obtiendra pour valeurs des mouvements décomposés:

parallèle à l'axe des x....

$$=-(R+r)\frac{qr}{pR}\partial\varphi\cdot\cos\{\alpha+\left(\frac{pR+qr}{pR}\right)\varphi\},$$

et parallèle à l'axe des y....

$$= + (R+r) \frac{qr}{pR} \partial \varphi \cdot \sin \{\alpha + \left(\frac{pR+qr}{pR}\right) \varphi\}.$$

4°. Enfin le point P a encore un quatrième mouvement dans la direction de la tangente PV, et du à la rotation du cercle Q autour de son centre. Le cercle N' étant transporté de N' en Q, aura par cela un mouvement angulaire  $=\frac{qr}{pR}\varphi$ , et le mouvement angulaire, occasionné par la rotation proprement dite, équivant à  $\frac{q}{p}\varphi$ ; par conséquent le mouvement angulaire total sera

$$\frac{qr}{pR} + \frac{q}{p} \varphi = \frac{q(R+r)}{pR} \varphi.$$

Par suite, le mouvement angulaire élémentaire d'un point P du cercle Q, qui a le rayon r, aura pour valeur dans la direction de la tangente PV:

$$r.\frac{q(R+r)}{pR}\partial\varphi.$$

C'est le mouvement à décomposer dans les directions, parallèles aux axes des x et y, et vu que la valeur de la mesure de l'angle PVU, entre x et la direction PV, a été donnée précédemment, cette décomposition se fera sans difficulté, et on obtiendra pour valeur de l'étendue du mouvement élémentaire:

parallèle à l'axe des 
$$x = -r \frac{q(R+r)}{pR} \partial \varphi \cdot \cos \left\{ \frac{(p+q)R+qr}{pR} \right\} \varphi$$
,

et parallèle à l'axe des 
$$y = +r \frac{q(R+r)}{pR} \partial \varphi \cdot \sin \left\{ \frac{(p+q)R+qr}{pR} \right\} \varphi$$
.

Taisant à présent la somme de tous ces mouvements partiels

$$\partial x = R \partial \varphi - (R+r) \partial \varphi \cdot \cos \{\alpha + \frac{(pR+qr)}{pR} \varphi\} - r \partial \varphi \cdot \cos \{\frac{(p+q)R+qr}{pR}\} \}$$

$$- (R+r) \frac{qr}{pR} \partial \varphi \cdot \cos \{\alpha + \frac{(pR+qr)}{pR} \varphi\}$$

$$- r \frac{q(R+r)}{pR} \partial \varphi \cdot \cos \{\frac{(p+q)R+qr}{pR} \} \}$$

$$= R \partial \varphi - (R+r) \left(\frac{pR+qr}{pR}\right) \partial \varphi \cdot \cos \{\alpha + \frac{(pR+qr)}{pR} \varphi\}$$

$$- r \left(\frac{(p+q)R+qr}{pR}\right) \partial \varphi \cdot \cos \{\frac{(p+q)R+qr}{pR} \} \varphi,$$

$$\partial y = (R+r) \left(\frac{pR+qr}{pR}\right) \partial \varphi \cdot \sin \{\alpha + \frac{(pR+qr)}{pR} \varphi\}$$

$$+ r \left(\frac{(p+q)R+qr}{pR}\right) \partial \varphi \cdot \sin \{\alpha + \frac{(pR+qr)}{pR} \varphi\}$$

$$+ r \left(\frac{(p+q)R+qr}{pR}\right) \partial \varphi \cdot \sin \{\frac{(p+q)R+qr}{pR} \} \varphi.$$
Et, intégrant,

$$x = C + R\varphi - (R + r)\sin\left\{\alpha + \frac{(pR + qr)}{pR}\varphi\right\} - r\sin\left\{\frac{(p+q)R + qr}{pR}\right\}$$

$$y = C' - (R + r)\cos\left\{\alpha + \frac{(pR + qr)}{pR}\varphi\right\} - r\cos\left\{\frac{(p+q)R + qr}{pR}\right\}\varphi$$

 $\varphi$  étant zéro, on aura en même temps x=0 et y=0; d'  $C=(R+r)\sin\alpha=2\sqrt{Rr}$ , et C'=R. Substituant ces valeurs d constantes, dévéloppant les sinus et cosinus ou  $\alpha$  entre, mettant à la place de  $\sin\alpha$  et  $\cos\alpha$  les valeurs, dont il a question au commencement de la solution du présent problèn on trouvera finalement le système d'équations de la trajectoire  $\alpha$  mandée:

$$x=2\sqrt{Rr}+R\varphi-2(\sqrt{Rr})\cos\left(\frac{pR+qr}{pR}\right)\varphi$$

$$-(R-r)\sin\left(\frac{pR+qr}{pR}\right)\varphi-r\sin\left\{\frac{(p+q)R+qr}{pR}\right\}\varphi,$$

$$y=R-(R-r)\cos\left(\frac{pR+qr}{pR}\right)\varphi$$

$$+2(\sqrt{Rr})\sin\left(\frac{pR+qr}{pR}\right)\varphi-r\cos\left\{\frac{(p+q)R+qr}{pR}\right\}\varphi.$$

D'après les rélations particulières il pourra devenir possible parvenir à une équation unique entre x et y par l'élimination  $\varphi$ , mais dans les cas les plus simples cette élimination prése des difficultés essentielles, ce dont on pourra se persuader, posant, par exemple, R=r et p=q. Cette difficulté tient preparent à la présence du terme  $R\varphi$  dans la valeur de x; c'aissi à cause de ce terme, que l'équation de la courbe ne s jamais algébrique, mais toujours transcendante, comme celle

la cycloïde. Si l'en ôtait ce terme de la valeur de x, le système des équations (8) se rapporterait à la courbe, engendrée par le point A dans la supposition que le centre M du cercle MB serait fixe; alors ce cercle aurait seulement un mouvement de rotation sans mouvement de translation le long de la droite AU. Et il n'est pas difficile d'entrevoir, quelle réduction dans les termes du même système devrait avoir lieu, pour que la trajectoire fût celle dans le cas d'un cercle MB, poussé uniformement sans rotation le long de la droite AU.

Du reste, je m'abstiens de plusieurs autres remarques spéciales, auxquelles la considération des équations du système (8) peut donner lieu. Ce qui precède suffit aussi pour montrer, comment il faudrait procéder dans des cas moins simples, par exemple, si le mouvement du cercle MB devrait avoir lieu le long d'une base circulaire, et même s'il ne s'agirait pas d'une courbe plane, mais d'une courbe gauche ou non plane, telle qu'une courbe sphérique. Enfin, on pourrait étendre ces récherches, soit à l'hypothèse d'autres courbes données que des cercles, soit à catle d'un mouvement variable; dans cette seconde hypothèse on serait conduit aux mêmes résultats, s'il s'agit d'un seul cercle mobile, tandis que la base rectiligne ou circulaire est fixe, mais dans la supposition contraire, et même dans celle du problème III., le problème se compliquerait.

#### LLI.

## Ueber die Brennlinie der geraden Linie.

Von

#### dem Herausgeber.

Die gegebene gerade Linie, deren Brennlinie gesucht wird, wollen wir als die Axe der x eines rechtwinkligen Coordinatensystems der xy, und den Einfallspunkt als den Anfang dieses Coordinatensystems annehmen. Den einfallenden und den abgelenkten Strahl denken wir uns als zwei von dem Einfallspunkte oder dem Anfange der xy ausgehende gerade Linien, und bezeichnen unter dieser Voranssetzung die von diesen beiden Strahlen mit dem positiven Theile der Axe der x eingeschlossem Winkel, indem wir diese Winkel von dem positiven Theile der Axe der x an nach der Seite der positiven y hin oder durch

den rechten Winkel (xy) hindurch von 0 bis  $360^\circ$  zählen, respective durch  $\varphi$  und  $\varphi_1$ . Der Einfachheit wegen wollen wir jedoch, was der nothwendigen Allgemeinheit der folgenden Betrachtungen durchaus keinen Eintrag thun wird, immer annehmen, dass der einfallende Strahl auf der positiven Seite der Axe der x oder der gegebenen geraden Linie liege, und folglich stets

$$0 < \varphi < 180^{\circ}$$

Wenn nun zuerst  $0 < \varphi < 90^{\circ}$  ist, so erhellet aus Taf. I. Fig. 6. leicht, dass im Falle der Zurückwerfung

$$\sin(\varphi_1 - 90^\circ) = \mu \sin(90^\circ - \varphi)$$
,

also

 $\cos \varphi_1 = -\mu \cos \varphi$ ,

und

$$0 < \varphi_1 < 180^\circ$$

ist. Im Falle der Brechung ist dagegen, wie aus Taf. 1 Fig. 7. leicht erhellet,

$$\sin(270^{\circ} - \varphi_1) = \mu \sin(90^{\circ} - \varphi)$$
,

also

$$\cos \varphi_1 = -\mu \cos \varphi$$
,

und

$$180^{\circ} < \varphi_1 < 360^{\circ}$$
.

Wenn ferner  $90^{\circ} < \varphi < 180^{\circ}$  ist, so erhellet aus Taf. I. Fig. 8. leicht, dass im Falle der Zurückwerfung

$$\sin(90^{\circ}-\varphi_1)=\mu\sin(\varphi-90^{\circ}),$$

also

$$\cos \phi_1 = -\mu \cos \phi$$

und

$$0 < \varphi_1 < 180^\circ$$

ist. Im Falle der Brechung ist dagegen, wie aus Taf. I. Fig. 9 leicht erhellet,

$$\sin (\varphi_1 - 270^\circ) = \mu \sin (\varphi - 90^\circ),$$

also

$$\cos \varphi_1 = -\mu \cos \varphi$$
,

und

$$180^{\circ} < \varphi_1 < 360^{\circ}$$
.

Fasst man das Vorhergehende zusammen, so ergiebt sich, dass in völliger Allgemeinheit

#### $\cos \varphi_1 = -\mu \cos \varphi$

ist; 91 aber im Falie der Zurückwerfung stets zwischen 0 und 180°, im Falle der Brechung stets zwischen 180° und 360° genommen werden muss.

Jetzt wollen wir wieder die gegebene gerade Linie als die Axe, der x eines rechtwinkligen Coordinatensystems der xy, den Anfang dieses Coordinatensystems aber in der gegebe-nen geraden Linie ganz beliebig annehmen. Den einfallenden Strahl denken wir uns nun als von einem auf der positiven Seite der Axe der x oder der gegebenen geraden Linie liegenden strahlenden Punkte (pq), dessen Coordinaten in dem Systeme der  ${m xy}$ also p, q sind, ausgehend, und bezeichnen unter dieser Voraussetzung den von demselben mit dem positiven Theile der ersten Axe eines durch den Punkt (pq) gelegten, dem Systeme der xyParallelen Coordinatensystems eingeschlossenen, von dem positiven Theile der ersten Axe dieses Systems an durch den entsprechenden Coordinatenwinkel hindurch von 0 bis  $360^{\circ}$  gezählten Winkel durch  $\varphi$ . Den abgelenkten Strahl denken wir uns wie vorher als von dem Einfallspunkte ausgehend, und bezeichnen unter dieser Voraussetzung den von demselben mit dem positiven Theile der ersten Axe eines durch den Einfallspunkt gelegten, dem Systeme der xy parallelen Coordinatensystems eingeschlossenen, von dem positiven Theile der ersten Axe dieses Systems an durch den entsprechenden Coordinatenwinkel hindurch von 0 bis 360° gezählten Winkel durch  $\varphi_1$ . Dann muss man, wie aus Taf. I. Fig. 10. leicht erhellet, für  $\varphi$ ,  $\varphi_1$  in der vorher gesundenen Gleichung

$$\cos \varphi_1 = -\mu \cos \varphi$$

respective  $\varphi - 180^{\circ}$ ,  $\varphi_1$  setzen, wodurch dieselbe nun die Gestalt

1) 
$$\cos \varphi_1 = \mu \cos \varphi$$
.

erhält. Der Winkel  $\varphi$  liegt jetzt immer zwischen 180° und 360°, und der Winkel  $\varphi_1$  ist wie vorher im Falle der Zurückwerfung stets zwischen 0 und 180°, im Falle der Brechung dagegen stets zwischen 180° und 360° zu nehmen, was man im Folgenden jederzeit wohl vor Augen zu behalten hat.

Die Gleichung der geraden Linie, in welcher der einfallende Strahl liegt, sei

$$y = Ax + B$$

so ist, weil diese gerade Linie durch den Punkt (pq) geht,

$$q = Ap + B$$
,

also

$$y-q=A(x-p)$$

Nach den bekannten Principien der analytischen Geometrie, wobei man nur die aus dem Vorhergehenden bekannte Bedeutung von  $\varphi$  festzuhalten hat, ist aber allgemein

$$A = \tan (\varphi - 180^\circ) = \tan \varphi$$
,

und die Gleichung der geraden Linie, in welcher der einfallende Strahl liegt, ist folglich

2) 
$$y-q=(x-p)\tan q$$
.

Bezeichnen wir nun die Coordinaten des Einfallspunkts durch  $p_1$ ,  $q_1$ ; so ist

$$-q = (p_1 - p) \tan \varphi, \ q_1 = 0;$$

also

3) 
$$p_1 = p - q \cot \varphi$$
,  $q_1 = 0$ .

Die Gleichung der geraden Linie, in welcher der abgelenkte Strahl liegt, sei

$$g = A_1 x + B_1,$$

so ist, weil diese gerade Linie durch den Punkt  $(p_1 q_1)$  geht,

$$0 = A_1 p_1 + B_1$$

also

$$y = A_1(x-p_1).$$

Nach den Principien der analytischen Geometrie ist aber im Falle der Zurückwerfung

$$A_1 = \tan \varphi_1$$
,

und im Falle der Brechung

$$A_1 = \tan (\varphi_1 - 180^\circ) = \tan \varphi_1$$
,

so dass also allgemein

$$A_1 = \tan \varphi_1$$
,

und folglich

4) 
$$y=(x-p_1)\tan\varphi_1$$
,

oder nach 3)

5) 
$$y = (x-p + q \cot \varphi) \tan \varphi_1$$

die allgemeine Gleichung der geraden Linie ist, in welcher der abgelenkte Strahl liegt. Bekanntlich liegt  $\varphi_1$  im Falle der Zurückwerfung zwischen 0 und  $180^{\circ}$ , im Falle der Brechung zwischen  $180^{\circ}$  und  $360^{\circ}$ .

Weil nun nach 1) allgemein

ist, so ist

$$\sin \varphi_1^2 = 1 - \mu^2 \cos \varphi^2$$

und folglich

6) 
$$\sin \varphi_1 = \pm \sqrt{1 - \mu^2 \cos \varphi^2},$$

wo man im Falle der Zurückwerfung das obere, im Falle der Brechung das untere Zeichen zu nehmen hat. Also ist unter derselben Bedingung

7) 
$$tang \varphi_1 = \pm \frac{\sqrt{1-\mu^2\cos\varphi^2}}{\mu\cos\varphi}$$
,

und folglich nach 5)

8) 
$$y=\pm \frac{\sqrt{1-\mu^2\cos\varphi^2}}{\mu\cos\varphi}(x-p+q\cot\varphi)$$

die Gleichung der geraden Linie, in welcher der abgelenkte Strahl liegt. Nimmt man aber  $\mu$ , welches bisher stets positiv war, von jetzt an im Falle der Zurückwerfung positiv, im Falle der Bre-Chung negativ, so ist in völliger Allgemeinheit

9) 
$$y = \frac{\sqrt{1 - \mu^2 \cos \varphi^2}}{\mu \cos \varphi} (x - p + q \cot \varphi)$$

die Gleichung der geraden Linie, in welcher der abgelenkte Strahl

Für den veränderten Werth 
$$\varphi'$$
 von  $\varphi$  ist
$$10) \quad y = \frac{\sqrt{1 - \mu^2 \cos \varphi'^2}}{\mu \cos \varphi'} (x - p + q \cot \varphi')$$

die Gleichung der geraden Linie, in welcher der abgelenkte Strahl liegt, wobei natürlich p, q constant angenommen werden.

Bezeichnen wir nun durch x, y die Coordinaten des Durchschnittspunkts der beiden durch die Gleichungen 9) und 10) charakterisirten geraden Linien, so müssen x, y aus diesen beiden Gleichungen durch gewöhnliche algebraische Elimination bestimmt werden. Setzen wir aber der Kürze wegen

11) 
$$\begin{cases} F(\varphi) = \frac{\sqrt{1 - \mu^2 \cos \varphi^2}}{\sin \varphi}, \\ f(\varphi) = \frac{\sqrt{1 - \mu^2 \cos \varphi^2}}{\cos \varphi}; \end{cases}$$

so erhalten wir auf diesem Wege ohne Schwierigkeit:

$$\begin{cases}
x-p = -\frac{F(\varphi') - F(\varphi)}{f(\varphi') - f(\varphi)}q, \\
y = \frac{1}{\mu} \cdot \frac{F(\varphi)f(\varphi') - f(\varphi)F(\varphi')}{f(\varphi') - f(\varphi)}q.
\end{cases}$$

Setzen wir  $\varphi' = \varphi + \Delta \varphi$ , so ist

$$F(\varphi') = F(\varphi) + \Delta F(\varphi), f(\varphi') = f(\varphi) + \Delta f(\varphi)$$

und folglich, wie man leicht findet:

$$x-p=-\frac{\Delta F(\varphi)}{\Delta f(\varphi)}q, y=\frac{1}{\mu}\cdot\frac{F(\varphi)\Delta f(\varphi)-f(\varphi)\Delta F(\varphi)}{\Delta f(\varphi)}q$$

oder

13) 
$$\begin{cases} x-p = -\frac{\Delta F(\varphi)}{\Delta \varphi} q, \\ y = \frac{1}{\mu} \cdot \frac{F(\varphi) \frac{\Delta f(\varphi)}{\Delta \varphi} - f(\varphi) \frac{\Delta F(\varphi)}{\Delta \varphi}}{\frac{\Delta f(\varphi)}{\Delta \varphi}} q. \end{cases}$$

Da nun die Coordinaten der Punkte der Brennlinie offenbar die Gränzen sind, denen die vorhergehenden Coordinaten x, y sich nähern, wenn man  $\Delta \varphi$  sich der Null nähern lässt, so erhalten wir aus den beiden vorhergehenden Gleichungen, wenn wir diese Gränzen der Kürze wegen durch x, y selbst bezeichnen, für die Coordinaten der Punkte der Brennlinie unmittelbar die folgenden Ausdrücke:

14) 
$$\begin{cases} x - p = -\frac{\frac{\partial F(\varphi)}{\partial \varphi}}{\frac{\partial f(\varphi)}{\partial \varphi}} q, \\ y = \frac{1}{\mu} \cdot \frac{F(\varphi) \frac{\partial f(\varphi)}{\partial \varphi} - f(\varphi) \frac{\partial F(\varphi)}{\partial \varphi}}{\frac{\partial f(\varphi)}{\partial \varphi}} q \end{cases}$$

Durch Differentiation findet man aber leicht nach 11):

15) 
$$\begin{cases} \frac{\partial F(\varphi)}{\partial \varphi} = -\frac{(1-\mu^2)\cos\varphi}{\sin\varphi^2\sqrt{1-\mu^2\cos\varphi^2}}, \\ \frac{\partial f(\varphi)}{\partial \varphi} = \frac{\sin\varphi}{\cos\varphi^2\sqrt{1-\mu^2\cos\varphi^2}}, & \text{and the first operators} \end{cases}$$

folglich nach 14), wie man nach einigen Reductionen leicht findet:

16) 
$$\begin{cases} x-p = (1-\mu^2)\cot\varphi^3 \cdot q, \\ y = \left(\frac{\sqrt{1-\mu^2\cos\varphi^2}}{\sin\varphi}\right)^3 \cdot \frac{q}{\mu}; \end{cases}$$

welches also die Gleichungen der Brennlinie der gegebenen als Axe der x angenommenen geraden Linie sind.

Für die gewöhnliche Zurückwerfung ist bekanntlich  $\mu=1$ , und folglich, wenn man nur berücksichtigt, dass nach dem Obigen  $\varphi$  immer zwischen 180° und 360° liegt, also  $\sin \varphi$  stets negativ ist:

$$x=p, y=-q;$$

worans sich ergiebt, dass in diesem Falle die Brennlinie der gegebenen geraden Linie sich auf den durch die Coordinaten p, -q bestimmten Punkt reducirt, was bekanntlich ganz den Lehren der elementaren Katoptrik entspricht.

Um die Gleichung der Brennlinie der gegebenen als Axe der zangenommenen geraden Linie zwischen z und y zu finden, muss man aus den beiden Gleichungen 16) den Winkel  $\varphi$  eliminiren.

Zu dem Ende erhalten wir zuvörderst aus der zweiten der beiden Gleichungen 16):

$$\frac{\mu y}{q} = \left(\frac{\sqrt{1 - \mu^2 \cos \varphi^2}}{\sin \varphi}\right)^3, \ \frac{\mu \ y^2}{q^2} = \left(\frac{1 - \mu^2 \cos \varphi^2}{\sin \varphi^2}\right)^3;$$

also

$$\sqrt[4]{\frac{\mu^2 \dot{y}^2}{q^2}} = \frac{1 - \mu^2 \cos \varphi^2}{\sin \varphi^2} = \csc \varphi^2 - \mu^2 \cot \varphi^2,$$

d. i.

$$\sqrt[3]{\frac{\mu^2 y^2}{q^2}} = 1 + (1 - \mu^2) \cot \varphi^2.$$

Verbinden wir hiermit die erste der beiden Gleichungen 16), so erhalten wir:

17) 
$$\begin{cases} \cot \varphi^{2} = \frac{x-p}{(1-\mu^{2})q}, \\ \cot \varphi^{2} = -\frac{1-\sqrt{\frac{\mu^{2}y^{2}}{q^{2}}}}{1-\mu^{2}}; \end{cases}$$

18) 
$$\begin{cases} \cot \varphi^3 = \frac{x-p}{(1-\mu^2)q}, \\ \cot \varphi^2 = -\frac{\sqrt[4]{q^2} - \sqrt[3]{\mu^2 y^2}}{(1-\mu^2)\sqrt[4]{q^2}}. \end{cases}$$

Liegt nun  $\varphi$ , welches bekanntlich immer zwischen 180° und 360° liegt, zwischen 180° und 270°, so ist cot $\varphi$  positiv, und folglich nach der zweiten der beiden vorhergehenden Gleichungen

$$\cot \varphi = \sqrt{\left\{ -\frac{\sqrt[3]{q^2} - \sqrt[3]{\mu^2 y^2}}{(1-\mu^2)\sqrt[3]{q^2}} \right\}},$$

also

$$\cot \varphi^{3} = -\frac{\sqrt[3]{q^{2}} - \sqrt[3]{\mu^{2} y}}{(1 - \mu^{2})\sqrt[3]{q^{2}}} \sqrt{\left\{-\frac{\sqrt[3]{q^{2}} - \sqrt[3]{\mu^{2} y^{2}}}{(1 - \mu^{2})\sqrt[3]{q^{2}}}\right\}},$$

und folglich wegen der ersten der beiden Gleichungen 18):

19) 
$$x = p - (q - \sqrt[3]{\mu^2 q y^2}) \sqrt{\left\{-\frac{\sqrt[3]{q^2} - \sqrt[3]{\mu^2 y^2}}{(1 - \mu^2)\sqrt[3]{q^2}}\right\}}$$

Liegt  $\varphi$  zwischen 270° und 360°, so ist cot  $\varphi$  negativ, und folglich nach der zweiten der beiden Gleichungen 18)

$$\cot \varphi = -\sqrt{\left\{-\frac{\sqrt[3]{q^2} - \sqrt[3]{\mu^2 y^2}}{(1 - \mu^2)\sqrt[3]{q^2}}\right\}},$$

also

$$\cot \varphi^{3} = \frac{\sqrt[3]{q^{2} - \sqrt[3]{\mu^{2} y^{2}}}}{(1 - \mu^{2})\sqrt[3]{q^{2}}} \bigvee \left\{ -\frac{\sqrt[3]{q^{2} - \sqrt[3]{\mu^{2} y^{2}}}}{(1 - \check{\mu}^{2})\sqrt[3]{q^{2}}} \right\},\,$$

und folglich wegen der ersten der beiden Gleichungen 18)

20) 
$$x = p + (q - \sqrt[3]{\mu^2 q y^2}) \sqrt{\left\{-\frac{\sqrt[3]{q^2} - \sqrt[3]{\mu^2 y^2}}{(1 - \mu^2)\sqrt[3]{q^2}}\right\}}$$

Aus den Gleichungen 19) und 20) ist ersichtlich, dass man im Falle der Zurückwerfung und im Falle der Brechung als Brennganz dieselbe Curve erhält, weil diese Gleichungen sich nicht n, man mag μ positiv oder negativ nehmen. Es können also gewisse Theile dieser Curve dem Falle der Zurückwerfung.

gewisse Theile derselben dem Falle der Brechung entspreehen. Da die Gleichungen 16) beide Fälle ganz streng und bestimmt von einander unterscheiden, so lasse ich mich auf weitere Untersuchungen hierüber jetzt nicht ein, da überhaupt diese Abhandlung vorzugsweise den Zweck bat, die allgemeine Methode der Entwickelung der Gleichungen der Brennlinien durch ein sehr bemertenswerthes Beispiel zu erläutern, und möglichst zweckmässige und einfache Formeln zur Construction der Brennlinie der geraden Linie zu finden.

Aus den beiden Gleichungen 17) ergiebt sich auch unmittel-

bar die Gleichung

$$\left\{\frac{x-p}{(1-\mu^2)q}\right\}^2 = -\left\{\frac{1-\sqrt[3]{\frac{\mu^2 \sqrt[3]{2}}{q^2}}}{1-\mu^2}\right\}^2,$$

also

$$(1-\mu^2)\left(\frac{x-p}{q}\right)^2 = -\left\{1-\sqrt{\frac{\mu^2\left(\frac{y}{q}\right)^2}{\mu^2\left(\frac{y}{q}\right)^2}}\right\}^3$$

folglich

$$(1-\mu^2)^{\frac{1}{2}}\left(\frac{x-p}{q}\right)^{\frac{2}{3}}=-\left\{1-\mu^{\frac{2}{3}}\left(\frac{y}{q}\right)^{\frac{2}{3}}\right\}$$

oder

$$\mu^{\frac{3}{2}} \left( \frac{y}{q} \right)^{\frac{2}{3}} - (1 - \mu^2)^{\frac{1}{2}} \left( \frac{x - p}{q} \right)^{\frac{2}{3}} = 1,$$

oder

21) 
$$\left(\frac{y}{q}\right)^{\frac{2}{3}} - \left(\frac{x-p}{\sqrt{1-\mu^2}}\right)^{\frac{2}{3}} = 1$$

oder

22) 
$$\left(\frac{y}{q}\right)^{\frac{2}{3}} + \left(\frac{x-p}{\sqrt{\mu^2-1}}\right)^{\frac{2}{3}} = 1;$$

to die erste oder die zweite Form in Anwendung zu bringen ist, machdem der absolute Werth von  $\mu$  kleiner oder grösser als die inheit ist.

Da es, ohne der Allgemeinheit zu schaden, offenbar verstattist, p=0 zu setzen, so ist auch

23) 
$$\left(\frac{y}{q}\right)^{\frac{2}{3}} - \left(\frac{x}{\sqrt{1-\mu^2}}\right)^{\frac{2}{3}} = 1$$

Theil XL

oder

24) 
$$\left(\frac{y}{q}\right)^{\frac{2}{3}} + \left(\frac{x}{\sqrt{u^2-1}}\right)^{\frac{2}{3}} = 1$$
,

jenachdem der absolute Werth von  $\mu$  kleiner oder grösser als Einhelt ist.

Hieraus erkennt man auf der Stelle, dass die Brennlinie

geraden Linie die Evolute eines Kegelschnitts ist.

Bezeichnen wir die Entfernung des beliebigen Punktes (a der Brennlinie von dem entsprechenden Einfallspunkte  $(p_1q_1)$  du R, so ist bekanntlich

$$R = \sqrt{(x-p_1)^2 + y^2}$$
.

Weil nun nach 3) und 16)

$$p_1 = p - q \cot \varphi;$$

$$x = p + (1 - \mu^2) \cot \varphi^3. q, y = \left(\frac{\sqrt{1 - \mu^2 \cos \varphi^3}}{\sin \varphi}\right)^3. \frac{q}{\mu};$$

also

$$x-p_1 = \{1+(1-\mu^2)\cot\varphi^2\} q\cot\varphi$$

oder, wie man leicht findet,

$$x-p_1=\frac{1-\mu^2\cos\varphi^2}{\sin\varphi^2}q\cot\varphi$$

ist; so ist, wie sich mittelst leichter Rechnung ergiebt:

$$R^2 = \left(\frac{1 - \mu^2 \cos \varphi^2}{\sin \varphi^2}\right)^2 \cdot \frac{q^2}{\mu^2 \sin \varphi^2};$$

also nach 6)

201.55

$$R^2 = \left(\frac{\sin\varphi_1}{\sin\varphi}\right)^4 \cdot \frac{q^2}{\mu^2 \sin\varphi^2}.$$

Bekanntlich ist q immer positiv,  $\mu$  ist aber im Falle der rückwerfung positiv, im Falle der Brechung negativ; der Win  $\varphi$  liegt immer zwischen 180° und 360°, und sin  $\varphi$  ist daher st negativ; also ist

25) 
$$R = \mp \left(\frac{\sin \varphi_1}{\sin \varphi}\right)^2 \cdot \frac{q}{\mu \sin \varphi} = \mp \frac{q \sin \varphi_1^2}{\mu \sin \varphi^3}$$

van man im Falle der Zurückwerfung das obere, im Falle ochung das untere Zeichen nimmt. Bezeichnen wir aber de bluten Werth von  $\mu$  durch ( $\mu$ ), so ist in völliger Allgemeinh

26) 
$$R = -\left(\frac{\sin\varphi_1}{\sin\varphi}\right)^{3} \cdot \frac{q}{(\mu)\sin\varphi} = -\frac{q\sin\varphi_1^{2}}{(\mu)\sin\varphi^{3}}$$

Die beiden Formeln

27) 
$$\cos \varphi_1 = \mu \cos \varphi$$
,  $R = -\frac{q \sin \varphi_1^2}{(\mu) \sin \varphi^3}$ ;

bei denen man sich zu erinnern hat, dass  $\varphi_1$  im Falle der Zurückwerfung zwischen 0 und 180°, im Falle der Brechung zwischen 180° und 360° genommen werden muss, bieten ein vortreffliches Hülfsmittel zur Construction der Brennlinie der geraden Linie dar, was weiter zu erläutern hier nicht nöthig sein wird.

Wir wollen nun aber noch die Winkel aus den obigen Formeln ganz eliminiren, und bloss Linien in dieselben einführen, was besonders bei der Construction der Brennlinie wünschenswerth sein kann.

Weil nach 3)

$$\cot \varphi = \frac{p - p_1}{q}$$

ist, so ist

$$\sin \varphi = \frac{q^2}{(p-p_1)^2 + q^2}, \cos \varphi^2 = \frac{(p-p_1)^2}{(p-p_1)^3 + q^2}.$$

Bezeichnen wir nun aber die Entfernung des Einfallspunktes  $(p_1q_1)$  von dem strahlenden Punkte (pq) durch r, so ist bekanntlich

$$r=\sqrt{(p-p_1)^2+q^2},$$

und folglich nach dem Vorhergehenden

$$\sin \varphi^2 = \left(\frac{q}{r}\right)^2$$
,  $\cos \varphi^2 = \left(\frac{p-p_1}{r}\right)^2$ .

Also ist nach 6)

$$\sin \varphi_1^2 = 1 - \mu^2 \cos \varphi^2 = \frac{r^2 - \mu^2 (p - p_1)^2}{r^2}.$$

 $oldsymbol{sin} oldsymbol{arphi}$  immer negativ,  $oldsymbol{q}$  dagegen immer positiv ist, so ist

$$\sin \varphi = -\frac{q}{r}, \sin \varphi^3 = -\frac{q^3}{r^3};$$

nd folglich nach 26)

28) 
$$R = \frac{r}{(\mu)} \cdot \frac{r^2 - \mu^2 (p - p_1)^2}{q^2}$$

Setzt man, was offenbar verstattet ist, p=0, so wird

$$29) \quad R = \frac{r}{(\mu)} \cdot \frac{r^2 - \mu^2 p_1^2}{q^2}$$

oder

30) 
$$R = \frac{r(r-\mu p_1)(r+\mu p_1)}{(\mu) q^2}$$
.

Auch ist

31) 
$$\frac{R}{r} = \frac{1}{(\mu)} \left\{ \left(\frac{r}{q}\right)^2 - \mu^2 \left(\frac{p_1}{q}\right)^2 \right\}$$

oder

32), 
$$\frac{R}{r} = \frac{1}{(\mu)} \left( \frac{r}{q} - \mu \frac{p_1}{q} \right) \left( \frac{r}{q} + \mu \frac{p_1}{q} \right)$$
,

oder

33) 
$$R = \frac{r}{(\mu)} \left( \frac{r}{q} - \mu \frac{p_1}{q} \right) \left( \frac{r}{q} + \mu \frac{p_1}{q} \right)$$

Die Gleichung der geraden Linie, in welcher der abgelen Strahl liegt, ist nach dem Obigen bekanntlich

$$y = \frac{\sqrt{1 - \mu^2 \cos \varphi^2}}{\mu \cos \varphi} (x - p_1).$$

Für p=0 ist nach dem Vorhergehenden

$$1-\mu^2\cos\varphi^2=\frac{r^2-\mu^2p_1^2}{r^2}$$
,

also

$$\sqrt{1-\mu^2\cos\varphi^2} = \frac{1}{r}\sqrt{r^2-\mu^2p_1^2};$$

und

$$\cos\varphi^2 = \frac{p_1^2}{r^2}.$$

Nun erhellet aber mittelst einer einfachen geometrischen Betrac tung sogleich, dass unter der gemachten Voraussetzung, da p=0 sein soll,  $p_1$  positiv oder negativ ist, jenachdem  $\varphi$  zwisch 2700 und 3600 oder zwischen 1800 und 2700 liegt, d. h. jenac dem  $\cos \varphi$  positiv oder negativ ist, so dass also  $p_1$  und  $\cos \varphi$  derzeit gleiche Vorzeichen haben, folglich nach dem Obigen väliger Allgemeinheit

$$\cos \varphi = \frac{p_1}{r}$$

ist. Also ist

34) 
$$y = \frac{\sqrt{r^2 - \mu^2 p_1^2}}{\mu p_1} (x - p_1)$$

die Gleichung der geraden Linie, in welcher der abgelenkte Strahl liegt. Diese Gleichung kann man auch auf folgende Art ausdrücken:

35) 
$$y = -\frac{1}{\mu} \left( 1 - \frac{x}{p_1} \right) \sqrt{(r - \mu p_1) (r + \mu p_1)},$$

oder auch auf folgende Art:

36) 
$$y = \mp \left(1 - \frac{x}{p_1}\right) \sqrt{\left(\frac{1}{\mu}r - p_1\right) \left(\frac{1}{\mu}r + p_1\right)}$$

wenn man nur in dieser Gleichung jederzeit im Falle der Zurückwerfung das obere, im Falle der Brechung das untere Zeichennimmt.

Weil nach 29)

$$r^2 - \mu^2 p_1^2 = (\mu) q^2 \frac{R}{r}$$
,

also

$$\sqrt{r^2-\mu^2p_1^2}=q\sqrt{(\mu)\frac{R}{r}}$$

ist. so ist nach 34) auch

$$y = \frac{q}{\mu p_1} \sqrt{\frac{(\mu)R}{r}} \cdot (x - p_1),$$

eder, wie leicht erhellen wird,

37) 
$$y = \mp q \left(1 - \frac{x}{p_1}\right) \sqrt{\frac{1}{(\mu)} \cdot \frac{R}{r}}$$

die Gleichung der geraden Linie, in welcher der abgelenkte Strahl legt, wenn man nur in derselben im Falle der Zurückwerfung das untere Zeichen nimmt.

Die beiden Gleichungen

38) 
$$\begin{cases} R = \frac{r}{(\mu)} \left( \frac{r}{q} - \mu \frac{p_1}{q} \right) \left( \frac{r}{q} + \mu \frac{p_1}{q} \right), \\ y = \mp q \left( 1 - \frac{x}{p_1} \right) \sqrt{\frac{1}{(\mu)} \cdot \frac{R}{r}}; \end{cases}$$

wo man im Falle der Zurückwerfung das obere, im Falle der Brechung das untere Zeichen zu nehmen hat, scheinen mir bei der Construction der Brennlinie der geraden Linie auch eine besonders zweckmässige Anwendung zu gestatten. Für jeden in der gegebenen geraden Linie angenommenen Einfallspunkt kann man mittelst dieser Gleichungen leicht die Lage des abgelenkten Strahls und die Entfernung des entsprechenden, in diesem abgelenkten Strahle liegenden Punktes der Brennlinie von dem angenommenen Einfallspunkte, auf diese Weise also beliebig viele Punkte der Brennlinie bestimmen, und diese Curve daher selbst construiren. Ich möchte selbst diese Gleichungen bei der Construction der Brennlinie noch den trigonometrischen Gleichungen 27) vorzuziehen geneigt sein, wenn diese letzteren Gleichungen auch allerdings eine leichtere numerische Rechnung gestatten.

#### IV.

### Bemerkung zur Abhandlung VII. in Theil X.

Von dem

Herrn Doctor J. Dienger, Lehrer an der höheren Bürgerschule zu Sinsheim bei Heidelberg.

Wie der Herr Vf. dieser Abhandlung bemerkt, hängt Alles von der Richtigkeit der Gleichung

$$D \Sigma f(x,n) = \Sigma D f(x,n)$$

(S. 77.) ab. Diese aber ist richtig, wenn die Reihen

$$f(x,1)+f(x,2)+...$$
 in inf. und  $f'(x,1)+f'(x,2)+...$  in inf.

beide konvergent sind, so dass unter dieser Voraussetzung die Differenziation unbedingt Statt findet.

Der Beweis dieses Satzes ergiebt sich unmittelbar aus Dirksen: "Organon der ges. tr. Analysis". I. §. 313. Lehrsatz 27., wenn man dort

$$Q_{m,n} = \frac{f(x+a_m,1) - f(x,1)}{a_m} + \dots + \frac{f(x+a_m,n) - f(x,n)}{a_m}$$

setzt, und annimmt, dass  $a_m$  mit wachsendem m sich der Null nähere. Denn dann ist, nach dem angeführten Lehrsatze, da

$$\operatorname{Gr.}^{m=\infty} \frac{f(x+a_m,r)-f(x,r)}{a_m} = f'(x,r)$$

· ist:

$$\frac{\partial}{\partial x} \stackrel{\cdot}{\Sigma} f(x,n) = \sum \frac{\partial}{\partial x} f(x,n).$$

#### V.

Quid in Analysi Mathematica valeant signa illa  $x^y$ ,  $\text{Log }_{b}(x)$ ,  $\sin x$ ,  $\cos x$ , Arcsin x, Arccos x, disquisitio.

Auctor Dr. E. G. Björling, ad Acad. Upsal. Docens Math., ad Gymn. Aros. Lector Math. design.

(Ex Actis Acad. Scient. Stockh. anni 1845.) \*)

Continuatio ").

# CAPUT IIIum.

Quid in Analysi valeant signa Sin x et Cos x, Arcsin x et Arccos x.

y. 1.

Quid valeant signa Sin x et Cos x, x-valore quolibet

Reali x qualibet aequatio (31) in Cap. Imo suppeditat

(1) 
$$\begin{cases} \cos x + \sqrt{-1} \sin x = e^{x\sqrt{-1}}, \\ \cos x - \sqrt{-1} \sin x = e^{-x\sqrt{-1}}; \end{cases}$$
 unde

\*) Conf. notulam heic proxime subsequentem.

<sup>\*\*)</sup> Ka, quae praecedunt (vid. Th. IX. hujus Archivi pag. 383 seqq.), omnia, quae de signis xy et Log b(x) in Actis Acad. Scient. Stockh. et

(2) . . . . 
$$\begin{cases} \cos x = \frac{e^{x\sqrt{-1}} + e^{-x\sqrt{-1}}}{2}, \\ \sin x = \frac{e^{x\sqrt{-1}} - e^{-x\sqrt{-1}}}{2\sqrt{-1}}. \end{cases}$$

Imaginarià autem x nullus his signis  $\sin x$  et  $\cos x$  in praecedentibus Analyseos partibus tributus fuit sensus. Licebit igitur abhinc, omni absque periculo harum partium laedendarum, a equationes illas (2) ratas haberi et universales signorum, de quibus quaeritur, definitiones, ideoque — loco ipsius x exposità  $\alpha + \beta \sqrt{-1}$  nec non debità aequationis (31) in Cap. Imoratione habità — statui:

(2') 
$$\begin{cases} \sin{(\alpha+\beta\sqrt{-1})} = \frac{e^{\beta}+e^{-\beta}}{2} \sin{\alpha} + \frac{e^{\beta}-e^{-\beta}}{2} \cos{\alpha} \cdot \sqrt{-1}, \\ \cos{(\alpha+\beta\sqrt{-1})} = \frac{e^{\beta}+e^{-\beta}}{2} \cos{\alpha} - \frac{e^{\beta}-e^{-\beta}}{2} \sin{\alpha} \cdot \sqrt{-1}. \end{cases}$$

quidem dissertationi tituli heic superscripti referenda curavimus, conficiunt. Quae loco cit. [Arch. Thl. IX.] deprehensa sunt menda aliquot graviora typographica sic decet corrigi:

```
Pag. 383. Lin. 8. loco Auctore leg. Auctor.
              " penult. loco VIII. leg. VII.
                  17. insignienda est notula (6").
      395.
                 3. loco edito leg. edicto.
              " penult. loco Quadrati leg. Quadrat.
              " 1 " (23') " (23'),.
" 16 " quaeque " quaequae.
      409. , ultima insignienda est notula 410. , 5. loco (53) leg. (54). 411. in aequ. (21) loco x\mu\mu leg. x\mu\mu1.
                   ultima insignienda est notula (54).
      412. Lin. 19. loco pronuntie " pronuntia.
              " 11. insignienda est notula (25).
                 5. loco (xx_1....x) leg. (xx_1....x_n).
5. (ab imâ) loco quem leg. quam.
5. loco \beta leg. \delta.
                  22. " (3) " (3').
                   26. ", valueris leg. volueris.
13. ", tb ", lb.
                   13. ", tb ", lb.
7. (ab imb) loco R + \pi leg. T + \pi.
      423.
                   10. ,, ,, (2k+1)\pi leg. (2k'+1)\pi.
4. ,, utraque leg. uterque.
                   2. loco incommodo leg. incommoda.
                   10. ,, fueris ,, feceris.
```

Haec fere de praecedentibus. De iis, quae sequuntur, admonere oportet contulisse nos heic in unum non modo ea, quae de hac re in Actis Acad. Stockholm. anni 1845, sed etiam quae in Nota quadam (supplementi horum instar) Academiae eidem d. 2. Febr. anni hujusce 1847 referenda curavimus:

Harum ope aequationum (2) seu (2') facillimo usque negotio licebit (ubi erit opus) easdem, quas x reali servant  $\sin x$  et  $\cos x$ , leges, etiamsi x imaginaria fuerit, ratas esse experiri. Sufficit hoc loco formulas illas

(3) 
$$\cdots$$
 
$$\begin{cases} Sin(x\pm y) = Sin x Cos y \pm Cos x Sin y, \\ Cos(x\pm y) = Cos x Cos y \mp Sin x Sin y \end{cases}$$

exposuisse earumque, ut ex aequationibus (2) et (29) [Cap. I.] plane apparet, manere vim immutatam x- et y-valoribus quihus-cumque admonuisse; quarum praeterea beneficio rectá, dum erit opus, ceteras deduci licebit innummeras, ex. gr.

(4) 
$$\begin{cases}
\operatorname{Sin}\left(\frac{\pi}{2} + x\right) = \operatorname{Cos} x, \\
\operatorname{Sin}\left(\pi + x\right) = \pm \operatorname{Sin} x; \\
\operatorname{Cos}\left(\frac{\pi}{2} + x\right) = \pm \operatorname{Sin} x, \\
\operatorname{Cos}\left(\pi + x\right) = -\operatorname{Cos} x; \\
\text{et sic porro.}
\end{cases}$$

Praeterea notatu est vere condignum, quoniam juxta aequ. (27') [Cap. I.] x-valore quolibet, reali aeque ac imaginario, habentur

$$\begin{cases} e^{x\sqrt{-1}} = 1 + \frac{x}{1}\sqrt{-1} - \frac{x^3}{1.2} - \frac{x^3}{1.2.3}\sqrt{-1} + \frac{x^4}{1.2.3.4} + \text{etc.,} \\ e^{-x\sqrt{-1}} = 1 - \frac{x}{1}\sqrt{-1} - \frac{x^2}{1.2} + \frac{x^3}{1.2.3}\sqrt{-1} + \frac{x^4}{1.2.3.4} - \text{etc.} \end{cases}$$

propterea sic quoque x-valore quolibet, juxta aequ. (2) [vi quidem theorematis illius 3i in pag. 289. operis "Anal. Algébr." citati], obtinere

(5) . . . 
$$\begin{cases} \sin x = x - \frac{x^3}{1 \cdot 2 \cdot 3} + \frac{x^5}{1 \cdot 2 \cdot \dots 5} - \text{etc.}, \\ \cos x = 1 - \frac{x^2}{1 \cdot 2} + \frac{x^4}{1 \cdot 2 \cdot 3 \cdot 4} - \text{etc.}, \end{cases}$$

<sup>\*)</sup> Hae ipsae sunt aequationes (uti satis est notum), quae apud Cauchy Definitionum occupant locum, nostrae autem Definitiones [aequationes inquam (2)] Carollaria harum censentur. — Hac quidem in re nil saue interest, uter potissimum eligatur ordo rerum; sed tamen simplicitati melius esse consultum videtur, si, dum ita fieri potest, finitae formae formalas potius quam infinitae Definitionum in locum cooptaveris.

, J. 2.

Quid valeat signum Arcsin x\*), x-valore quolibet.

1. Omnium primo juvabit, quod proxime antecedentibus intimo conjunctum est nexu, hoc solvi

#### Problema.

Invenire quantitates eas z universas, quibus conditioni huic

(6) . . . . . . Sinz=
$$\alpha+\beta\sqrt{-1}=x$$
  
( $\alpha$  et  $\beta$  realibus quibuscumque)

fiat satis. Tali (si exsistat) quantitati unicuique forma cedat necesse est isthaec  $u+v\sqrt{-1}$  (u et v realibus), ideoque loco aequationis novissimae hanc licet substitui novam:

$$\sin(u+v\sqrt{-1})=\alpha+\beta\sqrt{-1},$$

i. e. [juxta (2') in §0 praeced.]

(6') ... 
$$\frac{e^{v} + e^{-v}}{2}$$
 Sin  $u + \frac{e^{v} - e^{-v}}{2}$  Cos  $u \cdot \sqrt{-1} = \alpha + \beta \sqrt{-1}$ ,

i. e.

(6") 
$$\begin{cases} \frac{e^{v}+e^{-v}}{2}\operatorname{Sin} u = \alpha, \\ \frac{e^{v}-e^{-v}}{2}\operatorname{Cos} u = \beta. \end{cases}$$

[O)

Quoties nec  $\alpha$  nec  $\beta=0$  fuerint,

toties loco aequationum (6") substitui licet hasce

(7) 
$$\frac{e^{v} + e^{-v}}{2} = \frac{\alpha}{\sin u},$$

$$\frac{e^{v} - e^{-v}}{2} = \frac{\beta}{\cos u},$$

\*) Praecedentibus ex Analyseos partibus commonere hoc loco juvat, x reali ac numerice  $\leq 1$ , signo illo Arcsin ((x)) intelligi

$$\pm (\operatorname{Arcsin} x - \frac{\pi}{2}) + \frac{\pi}{2} \pm 2k\pi$$
 seu Arcsin((1))  $\pm (\operatorname{Arcsin} x - \frac{\pi}{2})$ ,

**lifficit**, Arcsin  $x^{\mu}$  hocce limitibus  $\pm \frac{\pi}{2}$  hand excedente.

(quoniam fleri non potest in hoc casu ut  $\sin u$  nec  $\cos u = 0$  sit); unde

(8) 
$$e^{v} = \frac{\alpha}{\sin u} + \frac{\beta}{\cos u},$$

$$e^{-v} = \frac{\alpha}{\sin u} - \frac{\beta}{\cos u};$$

ideoque (ad ipsam u inveniendam) habetur

(9) 
$$\frac{1}{\frac{\alpha}{\sin u} + \frac{\beta}{\cos u}} = \frac{\alpha}{\sin u} - \frac{\beta}{\cos u},$$

seu — [quoniam juxta (8) fieri non potest ut u (si exsistat) talis sit, ut  $\frac{\alpha}{\sin u}$  et  $\frac{\beta}{\cos u}$  eodem essent valore numerico] isthaec

$$\frac{\alpha^2}{\sin^2 u} - \frac{\beta^2}{\cos^2 u} = 1,$$

seu

$$\cos^4 u - (1 - \alpha^2 - \beta^2) \cos^2 u - \beta^2 = 0$$
,

seu, quoniam fieri non omnino potest ut  $\cos^2 u$  negativa sit quantitas,

$$\cos^2 u = -\frac{\alpha^2 + \beta^2 - 1}{2} + \sqrt{\left(\frac{\alpha^2 + \beta^2 - 1}{2}\right)^2 + \beta^2}$$

ideoque

$$\sin^{2} u = \frac{\alpha^{2} + \beta^{2} + 1}{2} - \sqrt{\left(\frac{\alpha^{2} + \beta^{2} + 1}{2}\right)^{2} - \alpha^{2}} \\
= \frac{\alpha^{2}}{\frac{\alpha^{2} + \beta^{2} + 1}{2} + \sqrt{\left(\frac{\alpha^{2} + \beta^{2} + 1}{2}\right)^{2} - \alpha^{2}}},$$

nec non (quoniam, secund. (7), Sin u eodem necesse sit signo ac α)

(10) . . . . . . . 
$$\sin u = \frac{\alpha}{\gamma}$$
, \*)

\*) Quantitas haec  $\frac{\alpha}{\gamma}$  reverâ numerice  $\leq 1$  est. Etenim si foret  $\frac{\alpha}{\gamma}$  numerice  $\geq 1$ , i. e.

$$\sqrt{\alpha^2} \ge \sqrt{\frac{\alpha^2 + \beta^2 + 1}{2} + \sqrt{\frac{(\alpha^2 + \beta^2 + 1)^2 - \alpha^2}{2}}},$$

tunc quoque obtineret

posità scilicet, brevitatis ergo,

$$\gamma = \sqrt{\frac{\alpha^2 + \beta^2 + 1}{2} + \sqrt{\left(\frac{\alpha^2 + \beta^2 + 1}{2}\right)^2 - \alpha^2}},$$

seu, quod idem valet,

(11) ... 
$$u = \operatorname{Arcsin}\left(\left(\frac{\alpha}{\gamma}\right)\right) = \operatorname{Arcsin}\left((1)\right) \pm (\operatorname{Arcsin}\frac{\alpha}{\gamma} - \frac{\pi}{2}).$$

Ideirco queniam, uti jam compertum habemus, fieri non potest quin ipsi u in  $u+v\sqrt{-1}$  (siquidem exsistat) certe quispiam cedat valor ex iis, quos comprehendit posterius hoc membrum, ideoque

Cos 
$$u = \pm \sqrt{1 - \left(\frac{\alpha}{\gamma}\right)^2}$$
, i. e.  
$$= \pm \sqrt{-\frac{\alpha^2 + \beta^2 - 1}{2} + \sqrt{\left(\frac{\alpha^2 + \beta^2 - 1}{2}\right)^2 + \beta^2}},$$

prout u superiori erit forma (11) aut inferiori; propterea prior aequationum (8) abit in

$$e^{v} = \gamma \pm \frac{\beta}{\sqrt{1-\left(\frac{\alpha}{\gamma}\right)^{2}}} = \gamma \pm \frac{\beta}{\sqrt{\beta^{2}}}\delta$$

posità scilicet, brevitatis ergo,

$$\delta = \sqrt{\frac{\alpha^2 + \beta^2 + 1}{2} + \sqrt{\left(\frac{\alpha^2 + \beta^2 - 1}{2}\right)^2 + \beta^2}},$$

seu, quod idem valet (quippe quod realium modo quantitatum v

$$v = l(\gamma \pm \frac{\beta}{\sqrt{\beta^2}} \delta) *)$$

$$(12) \quad . \quad . \quad . \quad . \quad = \pm l(\gamma + \frac{\beta}{\sqrt{\beta^2}} \delta),$$

vi aequationis illius (α) in notâ contextui heic subscriptâ.

$$0 \ge \frac{\alpha^2 + \beta^2 + 1}{2} - \alpha^2 + \sqrt{\left(\frac{\alpha^2 + \beta^2 + 1}{2}\right)^2 - \alpha^2},$$

ьeu

$$0 \ge \frac{1 - \alpha^2 + \beta^2}{2} + \sqrt{\frac{\left(1 - \alpha^2 + \beta^2\right)^2 + \alpha^2 \beta^2}{2}};$$

id quod absurdum, quoties (ut heic) nec  $\alpha$  nec  $\beta = 0$  fuerint.

\*) Positivam revera esse harum utramque  $\gamma + \frac{\beta}{\sqrt{\beta^2}} \delta$ , id ex sequ. (9) patet, quippe quae indicat esse

Eosdem quoniam posterior insuper aequat. (8) suppeditat v-valores, jam probe est expertum fieri non posse quin, certe nec  $\alpha$  nec  $\beta = 0$  exsistentibus, unaquaeque quantitatum z quaesitarum (siquidem exsistant) in posteriori comprehensa sit membro aequationis hujusce:

(13)...z=Arcsin((1)) 
$$\pm \left[ Arcsin \frac{\alpha}{\gamma} - \frac{\pi}{2} + \sqrt{-1} \cdot l(\gamma + \frac{\beta}{\sqrt{\beta^2}} \delta) \right]$$
.

Et quidem reverâ jam omni absque negotio experiri licet earum, quas comprehendit hoc membrum posterius, quantitatum unaquaque fieri satis problemati seu aequationi (6) vel (6").

**2**º)

Sin vero  $\alpha = 0$  sit

(itaque  $x = \beta \sqrt{-1}$ ,  $\beta$  reali qualibet);

aequationes illae (6") in has abeunt

(7') 
$$\begin{cases} \frac{e^{v}+e^{-v}}{2} \sin u = 0, \\ \frac{e^{v}-e^{-v}}{2} \cos u = \beta, \end{cases}$$

quamm prioris in loco, quippe cui aliter satisfieri nequeat realibus equidem u et v, substitui licet

Sin 
$$u=0$$
.

Ideirco quoniam (ut ex hac patet apquatione) fieri non potest quin ipsi u in  $u+v\sqrt{-1}$  (siquidem exsistat) certe quispiam cedat valor ex iis, quos comprehendit posterius aequationis hujusce membrum

(11') . . . 
$$u = Arcsin((0)) = Arcsin((1)) \mp \frac{\pi}{2}$$
,

ideoque

$$\cos u = \pm 1$$
,

prout u superiori erit formå (11') aut inferiori; propterea loco aequationis (7') habetur

$$e^{v} - e^{-v} = \pm 2\beta$$
, seu  $e^{v} = \pm \beta + \sqrt{\beta^{2} + 1}$ ,

(a) . . . . . . 
$$\frac{1}{\gamma + \frac{\beta}{\sqrt{\beta^2}}\delta} = \gamma - \frac{\beta}{\sqrt{\beta^2}}\delta$$

ideoque ejus dem signi quantitates ambas, i. e. (quoniam y positiva est) positivas; ut facile patet.

$$(12') \dots v = l(\pm \beta + \sqrt{\beta^2 + 1}) = \pm l(\beta + \sqrt{\beta^2 + 1}).$$

Quibus jam probe est expertum fieri non posse quin in hoc casu unaquaeque quantitatum z quaesitarum (siquidem exsistant) in posteriori comprehensa sit membro aequationis

(13').... 
$$z = Arcsin((1)) \pm [\sqrt{-1} \cdot l(\beta + \sqrt{\beta^2 + 1}) - \frac{\pi}{2}).$$

Et quidem revera jam omni absque negotio experiri licet earum, quas comprehendit posterius hoc membrum, quantitatum unaqua que fieri satis problemati proposito. — Et quod aequatio haec (13') nonnisi ipsam (13), posito in ea  $\alpha=0$  [unde  $\gamma=\sqrt{\beta^2+1}$ ,  $\delta=\sqrt{\beta^2}$ ], conficit; propterea jam nobis licitum est contendere ipsa hac aequatione (13) solutum esse problema nostrum, certe nisi  $\beta$  sola = 0, i. e. nisi  $\alpha$  realis =  $\alpha$  [haud zéro], fuerit. Et quod ad specialem hunc casum attinet, scilicet

si 
$$\beta$$
 sola = 0 fuerit  
(ideoque  $\alpha$  realis =  $\alpha$ , haud zéro),

haec tandem adjicienda sunt verba. — Aequationes illae (6") tunc abeunt in

(7") 
$$\left\{ \begin{array}{l} \frac{e^{v}+e^{-v}}{2} \operatorname{Sin} u = \alpha, \\ \frac{e^{v}-e^{-v}}{2} \operatorname{Cos} u = 0, \end{array} \right.$$

unde patet extemplo fieri fion posse ut nunc  $\sin u = 0$  sit.

Harum posteriori satisfieri aliter non potest nisi

1) per 
$$\cos u = 0$$
, 2) per  $e^v - e^{-v} = 0$ .

"Cos u=0" secum ferat necesse est Sin  $u=\pm 1$ , vi cujus prior (7") abit in

$$e^{v} + e^{-v} = \pm 2\alpha$$
, i. e.  $e^{v} = \pm \alpha \pm \sqrt{\alpha^{2} - 1}$ ;

cajus quoniam membri posterioris omnes imaginariae sunt quantitates, dum  $\alpha$  numerice <1 est, patet ad hunc casum minimo pertinere relationem illam  $\cos u=0$ . Quare tunc posteriori (7") aliter satisfieri nequit nisi acceptà relatione alterà

$$e^{v}-e^{-v}=0$$
, i. e.  $v=0$ ,

vi cujus prior (7") abit in

Sin 
$$u = \alpha$$
,  $u = Arcsin((\alpha))$ ,

atque habetur, quae ex elementis jam satis est nota, aequatio illa

(13") .... 
$$z = \operatorname{Arcsin}((\alpha)) = \operatorname{Arcsin}((1)) \pm (\operatorname{Arcsin}\alpha - \frac{\pi}{2}).$$

Hanc candem ad acquationem, etiams i  $\alpha$  numerice =1 sit, perveniri plane apparet. — Et quod acquatio hace (13") nonnisi ipsam (13), positis in ea  $\beta$ =0 atque  $\alpha$  numerice  $\leq$ 1 [unde  $\gamma$ =1,  $\delta$ =0], conficit; propterea jam nobis licitum est contendere in hoc etiam casu solutum esse problema acquatione hac (13).

Dum vero  $\alpha$  numerice >1 est \*); e contrario altera illa relatio  $e^{\alpha}-e^{-\nu}=0$  (i. e.  $\nu=0$ ) nihil ad rem habet momenti, — id quod ex priori (7") plane apparet —; quaré, in hoc demum casu, solum id restat ut accipiatur Cos u=0, ideoque

$$Sin u = \pm 1$$

quarum tamen ambarum — [ut ex priori (7") patet] — superior sola, dum  $\alpha$  positiva est, inferior dum  $\alpha$  negativa, erit admittenda. Ideoque:

priori in cașu ( $\alpha$  positivâ > 1) aequationibus (7") satisfieri aliter nequit, nisi acceptis

Sin 
$$u=1$$
,  $u=\operatorname{Arcsin}((1))$ ,  
 $e^{v}+e^{-v}=2\alpha$ ,  
i. e.  
 $e^{v}=\alpha\pm\sqrt{\alpha^{2}-1}$ ,  $v=\pm l(\alpha+\sqrt{\alpha^{2}-1})$ ;

posteriori autem (α negativà numerice > 1), nisi acceptis

Sin 
$$u = -1$$
,  $u = Arcsin((-1))$ ,  
 $e^{u} + e^{-v} = -2\alpha$ ,  
i. e.  
 $e^{v} = -\alpha \pm \sqrt{\alpha^{2}-1}$ ,  $v = \pm l(-\alpha + \sqrt{\alpha^{2}-1})$ ;

quibus jam probe est expertum fieri non posse quin, dum  $\beta=0$  atque  $\alpha$  numerice >1 est, unaquaeque quantitatum z quaesitarum (siquidem exsistant) in posteriori comprehensa sit aequationis hujusce membro:

quippe quoniam in hoc casu obtineat

$$\gamma' = \sqrt{\alpha^2}, \ \delta = \sqrt{\alpha^2 - 1}.$$

Quaterus ac quonam demum pacto liceat contendi acquatione hac (13) solutum esse in hoc quoque casu problema propositum, id insequens jam commonstrabit examen.

<sup>\*)</sup> Admonere obiter juvat in hoc casu abire acquationem (13) in formam

$$(13''')...z = \operatorname{Arcsin}\left(\left(\frac{\alpha}{\sqrt{\alpha^2}}\right)\right) \pm \sqrt{-1} \cdot l(\sqrt{\alpha^2 + \sqrt{\alpha^2 - 1}}).$$

Et quidem reverâ jam omni absque negotio experiri licet earum, quas comprehendit posterius hoc membrum, quantitatum u nâ quâ que fieri satis problemati scil. aequationibus illis (7"). — Et quod aequatio illa (13), positis in eâ  $\beta=0$  atque  $\alpha^2>1$  [unde  $\gamma=\sqrt{\alpha^2}$ ,  $\delta=\sqrt{\alpha^2-1}$ ], formam illam  $(\beta)$ \*) induit: quae autem ipsa [sive, quod in eâ occurrit, symbolo  $\frac{0}{\sqrt{0^2}}$  vim subjeceris +1 sive -1] nonnisi aequationem (13") conficit \*\*); propterea jam demum nobis licitum est contendere in omni casu solutum esse problema propositum aequatione illâ

(13)... 
$$z = \operatorname{Arcsin}((1)) \pm \left[\operatorname{Arcsin} \frac{\alpha}{\gamma} - \frac{\pi}{2} + \sqrt{-1} \cdot l(\gamma + \frac{\beta}{\sqrt{\beta^2}} \delta)\right].$$

2. Jis convenienter, quae in doctrina jam quantitatum realium fuerunt accepta \*\*\*), universalis ea formula [posterius inquam

\*\*) Nam 1°) dum α positiva est, aequatio (13") dat

$$z = \operatorname{Arcsin}((1)) \pm \sqrt{-1} \cdot l(\sqrt{\alpha^2 + \sqrt{\alpha^2 - 1}}),$$

atque aequatio (8) tunc abit in

$$z = Arcsin((1)) \pm \sqrt{-1} \cdot l(\sqrt{\alpha^2 + \frac{0}{\sqrt{0^2}}} \cdot \sqrt{\alpha^2 - 1});$$

quas equidem ambas idem prorsus valere, symbolo illi  $\frac{0}{\sqrt{t^{0}}}$  sive +1 sive -1 subjecters notionem, id omni absque explicatione patet.

Et quidem 20) dum a negativa est, aequatio (13") dat

$$s = Arcsin((-1)) \pm \sqrt{-1} \cdot l(\sqrt{a^2 + \sqrt{a^2 - 1}}),$$

atque aequatio (3) tunc abit in

$$2 = \operatorname{Arcsin}((1)) \pm \left[ -\pi + \sqrt{-1} \cdot l(\sqrt{a^2} + \frac{0}{\sqrt{a^3}} \cdot \sqrt{a^3 - 1}) \right]:$$

quas item ambas idem prorsus valere, symbolo illi  $\frac{0}{\sqrt{0^2}}$  size +1 sive -1 subjeceris notionem, id absque negotio patet ex eo, quod tribus hisce

Arcsin ((-1)), Arcsin ((1)) 
$$+\pi$$
, Arcsin ((1))  $-\pi$ 

unus reverà idemque inest sensus.

\*\*\*) Etenim aequatio illa (I) subsequens, dum  $\beta=0$  est atque simul numerice  $\leq 1$ , identica evadit.

<sup>\*)</sup> Vid. notam (sub contextu) proxime praecedentem.

aequationis (13) membrum], quae in se can ctas continct quibus problemati vix dum soluto seu aequationi illi (6) satisfiat quantitates, signo illo  $Arcsin((\alpha+\beta\sqrt{-1}))$  seu Arcsin((x)) erit intelligenda. Itaque, realibus  $\alpha$  et  $\beta$  quibus cum que, habetur ae quatio

(I) ..... Arcsin((
$$\alpha + \beta \sqrt{-1}$$
)) = Arcsin((1))  

$$\pm \left[ \operatorname{Arcsin} \frac{\alpha}{\gamma} - \frac{\pi}{2} + \sqrt{-1} \cdot l(\gamma + \frac{\beta}{\sqrt{\beta^2}} \delta) \right],$$

(14) . . . . . 
$$\begin{cases} \gamma = \sqrt{\frac{\alpha^2 + \beta^2 + 1}{2} + \sqrt{\left(\frac{\alpha^2 + \beta^2 + 1}{2}\right)^2 - \alpha^2}}, \\ \delta = \sqrt{\frac{\alpha^2 + \beta^2 - 1}{2} + \sqrt{\left(\frac{\alpha^2 + \beta^2 - 1}{2}\right)^2 + \beta^2}}, \end{cases}$$

in qua praeterea signo  $\frac{\beta}{\sqrt{\beta^2}}$ , dum simul  $\beta=0$  atque  $\alpha^2>1$  sunt [dum  $\alpha$  numerice  $\leq 1$  est atque  $\beta=0$ , ipsa  $\delta$  in 0 abit], ex arbitrio +1 aut -1 intelligi licet. Quo igitur in casu speciali aequationem sic licet describi:

(I') .... Arcsin ((a)) = Arcsin ((1))  

$$\pm \left[ \operatorname{Arcsin} \left( \frac{\alpha}{\sqrt{\alpha^2}} \right) - \frac{\pi}{2} + \sqrt{-1} . l(\sqrt{\alpha^2} \pm \sqrt{\alpha^2 - 1}) \right]$$

$$= \operatorname{Arcsin} ((1)) \pm \left[ \operatorname{Arcsin} \left( \frac{\alpha}{\sqrt{\alpha^2}} \right) - \frac{\pi}{2} \right]$$

$$\pm \sqrt{-1} . l(\sqrt{\alpha^2} + \sqrt{\alpha^2 - 1})$$

$$= \operatorname{Arcsin} \left( \left( \frac{\alpha}{\sqrt{\alpha^2}} \right) \right) \pm \sqrt{-1} . l(\sqrt{\alpha^2} + \sqrt{\alpha^2 - 1}).$$

Determinaturi nos deinceps, cuinam potissimum ex innumeris, quas in se continet posterius aequationis hujusce (1) membrum, quantitatibus signum illud  $\operatorname{Arcsin} x$  seu  $\operatorname{Arcsin}(\alpha+\beta\sqrt{-1})$  nec uon denominatio illa "Principalis ipsius  $\operatorname{Arcsin}((x))$  valor" reservetur, nullà in hoc negotio alià ex praecedentibus Analyseos partibus nec adstricti sumus nec adjuti quidem lege, nisi ut iden-

tica evadat pro  $\begin{cases} \beta = 0 \\ \alpha^2 \leq 1 \end{cases}$  ea, quae definitionis locum occupatum

demum erit, aequatio. Cui quum pacto aliter (ut facile patet) satisfieri nequeat nisi Arcsin x cooptată eâ, quae positioni k=0 in generali illă

$$Arcsin((1)) = \frac{\pi}{2} \pm 2k\pi$$

Theil XI.

signoque plus uncis [] in acquatione (I) practize debetur; propterea rata nobis et universalis ipsius Arcsin x definitie statuenda haec esse videtur:

(II)....Arcsin 
$$(\alpha + \beta \sqrt{-1}) = Arcsin \frac{\alpha}{\gamma} + \sqrt{-1} \cdot l(\gamma + \frac{\beta}{\sqrt{\beta^2}} \delta)$$
.

Acceptà universali hac definitione id certe comparatum est commodi, ut, quae antea realibus modo atque unitatem haud excedentibus x obtinuit locum, aequatio

(III) ..... Arcsin ((x)) = Arcsin ((1)) 
$$\pm$$
 (Arcsin  $x - \frac{\pi}{2}$ )

quibuscum que abbinc x-valoribus, imaginariis aeque ac realibus, rata sit permansura: — id quod collatis interse aequationibus illis (I) et (II) plane apparet.

De cetero ex ipsa dictione aequationis lunjusce (II) in oculos cadit: videri nobis in praesenti Analyseos statu nec injunctum esse officium nec veniam quidem datam aliud quodpiam de notione illa Arcsin $\alpha$ , dum  $\alpha$  numerice > 1 est, statuendi in genere utal hoc solum: signum illud Arcsin $\alpha$  in Analysi nusquam pro  $\alpha^2$ >1 adhibetur, nisi quo limes umquam significetur ipse, in quem imaginaria ea, cujus tunc mentio sit; functio Arcsin $(\alpha+\beta\sqrt{-1})$  convergat  $\beta$  sua indefinita in 0 tendente, verbo:

(II')....Arcsin 
$$\alpha = \operatorname{Arcsin}\left(\frac{\alpha}{\sqrt{\alpha^2}}\right) + \sqrt{-1} \cdot l(\sqrt{\alpha^2} + \sqrt{\alpha^2-1})$$

$$= \operatorname{Arcsin}\left(\frac{\alpha}{\sqrt{\alpha^2}}\right) + \sqrt{-1} \cdot l(\sqrt{\alpha^2} + \sqrt{\alpha^2-1})$$

prout ea, cujus sit mentio,  $\alpha$  limitem conficit, in quem proposita quaedam  $\alpha + B\sqrt{-1}$  aut  $\alpha - B\sqrt{-1}$ , decrescente Numero B in 0 indefinite, convergit ').

Praeterea quemadmodum ea, cujus in praecedentibus [vid. notam est contextu pag. 386. T. IX.] mentionem fecimus, definitione signi illius of alle quoque (uti nobis videtur) definitione illa (II') accepta desideriis Analysi

<sup>\*).</sup> Optimo nobis jure licitum esse consere in praesenti nee injuscium ctum esse officium nec datam quidem veniam notionis Arcina hujus aliter definiendae, id rectà consequitur ex co, quod 10 praecadentes Analyscos partes liberum omnino nobis permittunt arbitrium illustrium polissimum placuerit ex ambabus, quas praesenti in casu suppeditut politici rius acquationis (II) seu (II') membrum, quantitatibus hoc signo distinguendi, nec 20 sequentibus ex Analyscos partibus (quippe qualitat ad hoc usque tempus nullus omnino fuerit usua signi hujusce) ne minima quidem data nobis fuit caussa, cur alteram anharum quas modo distinguantitatum alteri praeferremus quodammodo; quare, donec hujuscemodi forsitan data fuerit caussa aen ratio sufficiens, periculum eat ne Analysia curan praevertat, qui temere ita nullaque re certà adductus alteri, potingial alteri earum hoc signum addicere sit ansurus.

Nota. Ex acquationibus (I) et (II) in specie consequitur esse, 3 reali qualibet,

(I")....Aresin ((
$$\beta \checkmark -1$$
)) = Acrsin ((1))  $\pm \left[\frac{\pi}{2} - \checkmark -1.l(\beta + \sqrt[4]{\beta^2 + 1})\right]$ , nec non
(II") .... Arcsin ( $\beta \checkmark -1$ ) =  $\checkmark -1.l(\beta + \sqrt{\beta^2 + 1})$ .

S. 3.

Quid valeat signum Arccos x \*), x-valore quolibet.

1. Problema hocce "Invenire quantitates eas z universas, quibus fiat satis conditioni huic

sees apprime est satisfactum. Scilicet signum hoc  $0^y$ , quamquant nullum illi slium concedere licuit usum nisi quo limes, multiplex ille quidem, tofilem functionum diversarum significetur, nemini tamen in mentem venit
editilium ex Analysi plane tollendi. Pravum sane tale fuisset consilium;
longe autem pessime, ut plane apparet, in hac re Analysi foret consultum,
if ita definiretur hoc  $0^y$ , ut unicae inde functioni ei, quae limitem conficiat
ingularis cujusdam speciel expressionum  $(\alpha + \beta \sqrt{-1})^y$ , proprium id sitaum foret censendum.

(De hac re plurá in "Nota II," sub finem dissert.)

Quibus praeteres ex omnibus plane apparet non posse nos, quin et pristium illud Illustrissimi Cauch y consilium signi  $Arcsin \alpha$  (pro  $\alpha^2 > 1$ ) ex Analysi prorsus tellendi repudiemus et noyum, quod pag. 385. operis praechri "Exera d'Anal. et de phys. mathém." nuper admodum promulsivit auctor inclytissimus, novum (inquam) signi hujusce alterutri soli, et quidem superiori, ambarum quae in posteriori aequationis nostrae (II') membro continentur quantitatum vindicandi conamen Analysi vere prodesse vehementer dubitemus.

## . Postscriptum.

Dissimulare two loco non fas est nosmet ipsos in ea, quam de hac re amo 1845 Academiae Scient. Stockholm. obtuleramus, dissertatione [quae-two in ,, Actis " anni ejusdem relata est] novam hauc ipsam definitionem Cauchyanam nostra quidem parte sponte proposuisse; postea autem re accuratius perpensa et quidem ingenti ipsa animi oblectatione ex eo, quod nostram hanc definitionem sic novae illi Cauchyanae omnibus omnino numeris tengruentem esse cognoveramus, praetermissa nos in Nota, quae de hac re a Acad. Scient. Stockholm. d. 2. Febr. anni hujusce 1847 supplementi inter praecedentium relata fuit, eam, quam heic supra in medium protulimus chinitionem prioris in locum denique substituisse.

\*) Praceedentibus ex Analysegs partibus commonere hoe loco juvat, x reali ac numerice  $\leq 1$ , signo illo Arccus(x) intelligi

.  $\pm \text{Arccos} x \pm 2k\pi$  seu Arccos ((1))  $\pm \text{Arccos} x$ ,

scil. "Arccos 2" hocce limitibus 0 et m haud excedente.

(15) .... 
$$\cos z = \alpha + \beta \sqrt{-1} = x \ (\alpha \text{ et } \beta \text{ realibus})^{\alpha}$$
,

accurate, ut ex aequ. (4) patet, idem est ac problema "Invenire quantitates eas z universas, quibus conditioni

$$\sin\left(\frac{\pi}{2}-z\right)=\alpha+\beta\sqrt{-1}=x$$

fiat satis", ideoque solutum jam isthoc habemus aequatione illa (I) in §° 2. praeced. i. e. aequatione

$$(16)..z = \frac{\pi}{2} - \left\{ \operatorname{Arcsin}((1)) \pm \left[ \operatorname{Arcsin} \frac{\alpha}{\gamma} - \frac{\pi}{2} + \sqrt{-1} \cdot l(\gamma + \frac{\beta}{\sqrt{\beta^2}} \delta) \right] \right\}$$

$$= \operatorname{Arccos}((1)) \pm \left[ \operatorname{Arccos} \frac{\alpha}{\gamma} - \sqrt{-1} \cdot l(\gamma + \frac{\beta}{\sqrt{\beta^2}} \delta) \right],$$

denotantibus heic  $\gamma$  et  $\delta$  easdem, quae in  $\S^0$  praeced. expositae sunt, expressiones.

2. Iis convenienter, quae in doctrina jam quantitatum realium fuerunt accepta \*), universalis ea formula [posterius inquam aequationis (16) membrum], quae in se cunctas continet quibus problemati huic seu aequationi (15) satisfiat quantitates, signo illo Arccos  $((\alpha + \beta \sqrt{-1}))$  seu Arccos ((x)) erit intelligenda. Itaque, realibus  $\alpha$  et  $\beta$  quibus cum que, habetur ae quatio

(I)....Arccos 
$$((\alpha + \beta \sqrt{-1})) = \frac{\pi}{2} - \operatorname{Arcsin}((\alpha + \beta \sqrt{-1}))$$
  
=  $\operatorname{Arccos}((1)) \pm \left[\operatorname{Arccos}\frac{\alpha}{\gamma} - \sqrt{-1} \cdot l(\gamma + \frac{\beta}{\sqrt{\beta^2}}\delta)\right]_{\rho}^{\rho}$ 

in quâ praeterea (sicut in  $\S^0$ . praeced.) signo  $\frac{\beta}{\sqrt{\beta^2}}$ , dum simul  $\beta = 0$  atque  $\alpha^2 > 1$  sunt [dum  $\alpha$  numerice  $\leq$  estatque  $\beta = 0$ , ipsa  $\delta$  in 0 abit], ex arbitrio +1 aut -1 intelligi licet. Quo igitur in casu speciali [ $\gamma$  tunc =  $\sqrt{\alpha^2}$  est,  $\delta = \sqrt{\alpha^2-1}$ ] aequationem sic licet describi:

$$(I') \dots \operatorname{Arccos}((\alpha)) = \frac{\pi}{2} - \operatorname{Arcsin}((\alpha))$$

$$= \operatorname{Arccos}((1)) \pm \left[\operatorname{Arccos} \frac{\alpha}{\sqrt{\alpha^2}} - \sqrt{-1} \cdot l(\sqrt{\alpha^2} \pm \sqrt{\alpha^2-1})\right]^{\frac{1}{2}}$$

$$= \operatorname{Arccos}\left(\left(\frac{\alpha}{\sqrt{\alpha^2}}\right)\right) \pm \sqrt{-1} \cdot l(\sqrt{\alpha^2} + \sqrt{\alpha^2-1}).$$

<sup>\*)</sup> Etenim aequatio (I) subsequens, dum  $\beta=0$  est alque simul a numerice  $\leq 1$ , identica evadit.

Determinaturi nos deinceps, cuinam potissimum ex innumeris, quas continet aequationis hujus (I) membrum, quantitatibus signum illud Arccos x seu Arccos  $(\alpha + \beta \sqrt{-1})$  nec non denominatio illa "Principalis ipsius Arccos ((x)) valor" reservetur, iisdem ac in  $\S^0$  praeced. rationibus permoti eam ipsam, quae positioni k=0 in generali illâ

$$Arccos((1)) = \pm 2k\pi$$

signoque plus uncis [] in aequ. (I) praefixo debetur, hoc modo insigniendam esse censemus, ideoque ratam hanc et universalem ipsius Arccos x statuendam esse aequationem:

(II)...Arccos(
$$\alpha + \beta \sqrt{-1}$$
) = Arccos  $\frac{\alpha}{\gamma} - \sqrt{-1} \cdot l(\gamma + \frac{\beta}{\sqrt{\beta^2}} \delta)$   
=  $\frac{\pi}{2}$  - Arcsin( $\alpha + \beta \sqrt{-1}$ ).

Ex quibus jam patet,  $1^0$ ) eam, quae antea realibus modo atque unitatem numerice haud excedentibus x obtinuit lecum, aequationem

(III) . . . . Arccos 
$$((x)) = Arccos ((1)) + Arccos x$$

quibuscum que abhine ipsius x valoribus, imaginariis aeque ac realibus, ratam permanere, atque  $2^{\circ}$ ) nobis equidem de notione illa  $\operatorname{Arccos}\alpha$ , dum  $\alpha$  numerice >1 est, nihil aliud statuendum esse videri nisi hoc solum: Signum illud  $\operatorname{Arccos}\alpha$  in  $\operatorname{Andlysi-nusquam}$  pro  $\alpha$  numerice >1 adhibetur. nisi quo limes um quam significetur ipse, in quem imaginaria ea, cujus tunc mentio sit, functio  $\operatorname{Arccos}(\alpha+\beta V-1)$  convergat  $\beta$  sua indefinite in 0 tendente, verbo:

(Il') .... Arccos 
$$\alpha = \text{Arccos}\left(\frac{\alpha}{\sqrt{\alpha^2}}\right) \mp \sqrt{-1} \cdot l(\sqrt{\alpha^2 + \sqrt{\alpha^2 - 1}}),$$
(a numerice > 1)

prout ea, cujus sit mentio,  $\alpha$  limitem conficit, in quem proposita quaedam  $\alpha + B\sqrt{-1}$  aut  $\alpha - B\sqrt{-1}$ , descrescente Numero B in 0 indefinite, convergit;

: ...

$$=\frac{\pi}{2}-\operatorname{Arcsin}\alpha.$$

Nota. Ex aequationibus (I) et (II) praecedentibus in specie consequitur esse,  $\beta$  reali qualibet,

(1")...Arccos ((
$$\beta \sqrt{-1}$$
)) =  $\frac{\pi}{2}$  - Arcsin(( $\beta \sqrt{-1}$ ))  
= Arccos((1))  $\pm [\frac{\pi}{2} - \sqrt{-1} \cdot l(\beta + \sqrt{\beta^2 + 1})]$ ,

(II") .... Arceos 
$$(\beta \sqrt{-1}) = \frac{\pi}{2} - \sqrt{-1} \cdot l(\beta + \sqrt{\beta^2 - 1})$$
  
$$= \frac{\pi}{2} - \operatorname{Arcsin}(\beta \sqrt{-1}).$$

#### NOTAE.

Nota II. (Vid. pag. 51.)

Quum supra alicubi [Cap. Io] in ee eramus, ut definiretur signum illud

$$(\beta\sqrt{-1})^{\mu}$$
,  $\mu$  reali ac rationali,

ea tunc quoque proponebatur quaestio\*), nume Analysi bene faissest consultum tributà huic signo definitione quadam illi analoga, quae signo illi 0\mu antea [vid. notam sub pag. 388. T. IX.] fuerat vindicata, ideoque acceptis his demum aequationibus

$$(\alpha + \beta \sqrt{-1})^{\mu} = (\pm \varrho)^{\mu} (\cos \mu r + \sqrt{-1} \sin \mu r)$$
prout positiva est ant neg.  $\alpha$ .

zigue

$$(\beta\sqrt{-1})^{\mu} = \lim (\alpha + \beta\sqrt{-1})^{\mu}$$
 tendente  $\alpha$  suâ in 0 indefinite.

[Reverâ (ut in pag. 394. cit. explicatum est) hic limes, dum  $\beta$  positiva est quantitas, unicus est ac perfecte determinatus, sive positivă ex plagă sive negativă tendat  $\alpha$  in zéro; at vero anceps, dum  $\beta$  negativa est, certe nisi  $\mu$  ipsa numerice integra aut 0 fuerit] \*\*).

Tali ex modo rei gerendae id (inter alia) commodi fuisset profectum, ut nullă în sequentibus opus fuisset signi hujus  $(\beta \sqrt{-1})^{\mu}$  mentione speciali, quippe quoniam singulis demum calculis iis, ubi forsitan de hoc signo ageretur, ea, quae de  $(\alpha + \beta \sqrt{-1})^{\mu}$  positivă  $\alpha$  negativâque jam fuerant allata, suffectura essent.

$$(a+\beta\sqrt{-1})^{\mu}=(\pm\varrho)^{\mu}(\cos\mu\tau+\sqrt{-1}\sin\mu\tau),$$

atque

$$(-\varrho)^{\mu} = \varrho^{\mu}(-1)^{\mu} = \varrho^{\mu} \left(\cos \mu \pi + \sqrt{-1} \sin \mu \pi\right)$$

id esse Analysi conciliatum commodi, ut

<sup>\*)</sup> Vid. "Observ." in pag. 393. T. IX. hujus Archivi.

<sup>\*\*)</sup> Commonere juvat hoc loco definitionibus, quas in Cap. hoc Io statuimus, hisce

Dissimulari non potest reverà permultas, easdemque gravioris sane mementi, rationes ad huncce modum rei gerendae comprobandum adferri optime licere. Scilicet (ut paucis utamur) quemadmodum, dum de signo 0<sup>9</sup> agitur, innumera Analysi contingunt emolumenta ex tali definitione, qua nullus illi alius in antecessum tribuatur sensus nisi multiplex ille limitis, in quem proposita quaedam  $(\alpha + \beta \sqrt[4]{-1})y$ , tendentibus demum  $\alpha$  et  $\beta$  suis in 0 indefinite, convergat at totidem certe e contrario consecutura essent incommoda, si ita definiretur hoc 05, ut singulari inde cuipiam horum limitum foret adfixum; sic fere de signo  $(\beta\sqrt{-1})\mu$ , cujus heic mentio est, jure liceat judicari. Nec sane irritum id videtur esse praesagium, fore ut tali olim definitionis genere gaudeat hoc quoque signum  $(\beta \sqrt[4]{-1})\mu$ , scilicet confirmatâ demum probatâque omnibus es, quam a nobis equidem in Cap. 10 praeced. allatam sanciait postea filustr. ipse Cauchy '), ophnione de signo  $(\alpha + \beta \sqrt{-1})^n$ , negativa a seque ac positiva, Analyseos in usum vertendo. Prayseuti autem tempore, quo residet usque plerisque mos ille, ab illustr. Cauchy acceptus, at signum hoc  $(\alpha + \beta \sqrt{-1})^{\mu}$  pro a negative Inici forte u integro fuerit valore numerice ant 0] ex Analysi plane rejectum esse censeant, inveterataque insuper consuetudine signum illud  $(\beta \sqrt{-1})^{\mu}$ numquam non limiti solius, quam Analysi superstitem reddiderant,  $(a+\beta\sqrt{-1})^{\mu}$  [pro  $\alpha$  positiva] reservatum esse judicandi, praesenti certe tempore (inquam) rem aliter, quam ut ex verbis in "Observ." modo data allatis constat, dirimendi neo copia erat nec apta satis occasio \*\*).

Aliter, ut patet, longe sess res aliter de signo illo Arcsina [a numerice > 1] habebat. Nulla enim ex antecedentibus cujuspiam rationibus praesumpta erat de hac re opinio, quippe quod apud Cauchy solum illata fuerit signi hujusce mentio, eademque — certe si novissima, quae de hac re Dissertatione in "Exercices" suis anni proxime praeterlapsi edidit, verba exceperis — nonnisi ut ex Analysi hoc signum tollendi occasione uteretur. Re igitur ad hunc usque diem sic fere integra relicta, aprimo inde adgressu eam, qua usi sumus quaeque sola Analysi vere salutaris esse videtur \*\*\*), definitionem statuendi occasionem amplexi samus commodam satis atque idoneam.

semper limitem reverà conficiat, unicum eum quidem ac perfecte determimium, in quem  $(\alpha + \beta \sqrt{-1})^{\mu}$  unaquaeque, convergente  $\beta$  sua [positiva sit iba en negativa, nil refert] in 0 indefinite, tendit: verbo [4 et  $\beta$  Numeros denotantibus] semper esse

et 
$$A^{\mu} = \lim_{(B=0)} (A \pm B \sqrt{-1})^{\mu}$$
  
et  $(-A)^{\mu} = \lim_{(B=0)} (-A \pm B \sqrt{-1})^{\mu}$ .

<sup>\*)</sup> Vid. "Postscriptum" illud in pag. 432. T. IX. hujas Archivi.

<sup>(</sup>β√-1)μ, nihil tamen impedit quominus, quicumque erit, cui forte potius placeat altera cujus supra mentionem fecimus sigui hujus definitio, is singulis in calculis (ubi signi hujus érit opus), donec vulgo forcitan nova hace definitio olim fuerit usu recepta, expressis in antecessum indicet verbis eâ se iam tunc temporis esse usurum.

<sup>\*\*\*)</sup> Conf. notam ipsam contextui in pag. 51. praeced. subterpositam.

#### VI.

Auflösung der beim rechtwinklichten sphärischen Dreieck vorkommenden Aufgaben, vermittelt durch das sphärische Fünfeck.

Von

Herrn Dr. M. A. F. Prestel in Emden.

#### Vorbereitende Betrachtungen.

§. 1. Es sei BNM (Taf. II. Fig. 1) ein sphärisches Dreieck, welches bei N rechtwinklicht ist. BMNK sei die dem Dreieck entsprechende körperliche Ecke. Man denke sich aus K mit dem Halbmesser KB=KM=KN die Kugel FBNSQR beschrieben. Es werde ferner die Seite BN über die Kugeloberfläche zu dem grössten Kreise NBFJQS, die Seite NM zu dem grössten Kreise NMDLR und die Seite MB zu dem grössten Kreise BMGHT erweitert. Ferner beschreibe man aus B, als Pol, den grössten Kreis FELHQ. (In Taf. II. Fig. 1. sind nur die auf der Vorderseite der Kugel liegenden Hälften der genannten grössten Kreise zu sehen. Taf. II. Fig. 2. stellt einen Theil der auf der Rückseite der Kugel liegender genannten grössten Kreise dar. Taf. II. Fig. 2. ist nämlich das Bild der Kugel Taf. II. Fig. 1, wenn man diese letztere sich um FQ als Achse. von der Rechten zur Linken um 90° gedreht denkt.)
Nach Obigem ist in Taf. II. Fig. 1. und Fig. 2.

Bog.  $NBF = Bog. FJR = Bog. RTQ = Bog. QSN = 90^\circ$ ,  $BFJ = ", BMG = ", BNS = ... = 90^\circ$ ,  $MDL = ", MGH = ", MBO = ", MNP = 90^\circ$ .

Da alle grössten Kreise, welche aus einem beliebigen Punkte des grössten Kreises NBFRQS beschrieben sind, den grössten Kreis NMDLR, dessen Ebene durch den Mittelpunkt gelegt ist und auf der Ebene jenes grössten Kreises rechtwinklicht steht, in einem um 90° von dem grössten Kreise NBFJRQ entfernten Punkte schneiden, so ist auch

 $Bog. NMD = Bog. DLR = Bog. DEJ = Bog. DGS = 90^{\circ};$ 

ferner sind die sphärischen Winkel:

$$\angle FLD = \angle DJF = \angle MOF = \angle BGD = \angle FNM = 90^{\circ}$$
.

Von den auf der Kugeloberfläche durch die angegebene Konstruktion entstandenen sphärischen Drei-, Vier- und Fünsecken müssen nun, Behuss des Folgenden, einer genauen Betrachtung unterwurfen werden:

- 1) das sphärische Fünfeck MDEFB (Taf. II. Fig, 1.),
- 2) die sphärischen Dreiecke BMN, MGD, DLE, EJF (Taf. II. Fig. 1.) und BOF (Taf. II. Fig. 2.).

Der leichteren Uebersicht wegen soll im Folgenden die Seite MB durch a, die Seite MN durch b, die Seite NB durch c, der Winkel MBN durch B, und der Winkel BMN durch C bezeichnet werden.

Durch Betrachtung der Figuren ergibt sich:

- a) Das Maass der Seiten des sphärischen Fünsecks MDEFB ist den in dem ursprünglich gegebenen, rechtwinklichten sphärischen Dreieck NMB vorkommenden Seiten und Winkeln, oder deren Komplementen beziehungsweise gleich. Es ist nämlich
  - 1) MB=a,
  - 2)  $MD = DN MN = 90^{\circ} b$ ,
  - 3)  $BF = FN BN = 90^{\circ} c$ ;

Terner EG=DS; zieht man hiervon  $DG\rightleftharpoons DG$  ab, so erhält man

4) 
$$ED = GS = \angle B$$
;

endlich ist FL = EH

und EL = EL; dieses abgezogen

gibt 5) 
$$EF = LH = \angle C$$
.

b) Die Dreiecke, welche über den Seiten des sphärischen Fünseks liegen, sind sämmtlich rechtwinklicht und zwar:

ΔBNM bei N, ΔMGD " G, ΔDLE " L, ΔEJF " J, ΔFOB " O. Ferner ist das Maass der Seiten dieser Dreiecke den Seiten und Winkeln, oder deren Komplementen, welche in dem ursprünglich gegebenen Dreieck BNM vorkommen, gleich. Von den Seiten, welche zugleich Seiten des sphärischen Fünsecks sind, ist dieses schon nachgewiesen; für die übrigen ergibt es sich aus Felgendem.

In dem Dreiecke BNM sind die drei Seiten a, b, c.

In dem Dreiecke MGD ist

$$DM=90^{\circ}-b$$
 (s. oben),  
...  $MG=GB-MB=90^{\circ}-a$ ,  
 $DG=GE-ED=90^{\circ}-B$ .

In dem Dreiecke DLE ist

$$ED=B$$
 (s. oben),  
 $LD=LM-DM=90^{\circ}-(90^{\circ}-b)=b$ ,  
 $LE=LF-EF=90^{\circ}-C$ .

In dem Dreieck EJF ist

$$EF = C$$
 (s. oben),  
 $EJ = DJ - DE = 90^{\circ} - B$ ,  
 $JF = JB - FB = 90^{\circ} - (90^{\circ} - c) = c$ .

In dem Dreiecke FOB endlich ist

$$BF=90^{\circ}-c,$$
  
 $FO=EO-EF=90^{\circ}-C,$   
 $BO=OM-MB=90^{\circ}-a.$ 

Zusammenhang unter den Seiten des rechtwinklichten Dreiecks, so wie unter je drei Seiten des sphärischen Fünfecks.

S. 2. Lehrsatz. In jedem rechtwinklichten sphärischen Dreiecke ist der Kosinus der dem rechten Winkel gegenüberliegenden Seite gleich dem Produkte aus den Kosinus der beiden Seiten, welche den rechten Winkel einschliessen.

Beweis. Es sei BNM (Taf. II. Fig. 1.) ein bei N rechtwinklichtes sphärisches Dreieck und BKNM die demselben zugehörige körperliche Ecke. Man fälle von B auf KN das Loth BA, und vom Fusspunkte dieses Lothes A auf KM das Loth CA und verbinde B und C durch eine gerade Linie. Hierdurch entstehen drei Dreiecke, von welchen BCK und KCA bei C und BAK bei A rechtwinklicht ist.

Es ist nun

im 
$$\triangle AKC: \frac{KC}{KA} = \cos MN$$
, folglich  $KC = KA.\cos MN$ ; (1)

im 
$$\Delta BAK: \frac{KA}{KB} = \cos BN$$
, ,  $KA = KB \cdot \cos BN$ . (2)

Substituirt man den Werth von KA aus (2) in (1), so erhält man:

 $KC = KB \cdot \cos MN \cdot \cos BN, \\
\frac{KC}{KB} = \cos MN \cdot \cos BN.$ 

Da nun

$$\frac{KC}{KB} = \cos MB$$
,

so ist auch

 $\cos MB = \cos MN \cdot \cos BN$ .

Ist nun über der Seite eines rechtwinklichten sphärischen Dreiecks, welche dem rechten Winkel gegenüber steht, auf die sben angegebene Weise ein sphärisches Fünfeck verzeichnet, so gelten von diesem folgende Lehrsätze.

S. 3. Lehrsatz. Der Kosinus jeder Seite des sphärischen Fünfecks ist gleich dem Produkte der Sinus der beiden mit ihr zusammenstossenden Seiten.

Beweis. Nach Voranstehendem ist im Dreiecke MNB (Taf. II. Fig. 1.)

 $\cos MB = \cos MN \cdot \cos BN$ ;

ferner  $BN=90^{\circ}-FB$  und  $MN=90^{\circ}-DM$ ; durch Substitution dieser Werthe in die voranstehende Gleichung ergibt sich, dass auch

$$\cos MB = \cos (90^{\circ} - FB) \cdot \cos (90^{\circ} - DM).$$

Da nun  $\cos (90^{\circ} - FB) = \sin FB$  und  $\cos (90^{\circ} - DM) = \sin DM$ , so ist auch

 $\cos MB = \sin DM \cdot \sin FB$ .

Eben so beweist man mittelst des Dreiecks DGM, dass  $\cos DM = \sin MB \cdot \sin DE$ , mittelst des Dreiecks DLE, dass  $\cos ED = \sin DM \cdot \sin EF$ , u. s. w.

§. 4. Lehrsatz. Der Kosinus jeder Seite des sphärischen Fünfecks ist gleich dem Produkte der Kotangenten der beiden Seiten, womit sie nicht zusammenstösst.

Beweis. Es ist nach §. 3.

 $\cos DE = \sin DM \cdot \sin EF$ ,  $\cos EF = \sin DE \cdot \sin FB$ ,

folglich  $\cos DE \cdot \cos EF = \sin DM \cdot \sin EF \cdot \sin DE \cdot \sin FB$ .

Dividirt man diese Gleichung auf beiden Seiten durch sin EF. sin DE, so erhält man

$$\frac{\cos DE \cdot \cos EF}{\sin DE \cdot \sin EF} = \sin DM \cdot \sin FB.$$
 (a)

: Es ist aber

$$\frac{\cos DE}{\sin DE} = \cot DE, \quad \frac{\cos EF}{\sin EF} = \cot EF$$

und

 $\sin DM \cdot \sin FB = \cos MB$ .

Durch Substitution dieser Werthe in (a) erhält man

 $\cot DE \cdot \cot EF = \cos MB$ .

Diese Gleichung erhält man immer, wenn man zwei beliebige Selten des sphärischen Fünsecks, welche in einem Punkte zusammentreffen, als Funktion der mit jeder von ihnen zusammenstossenden Seiten ausdrückt (§. 3.), die beiden Ausdrücke, welche man erhält, multiplicirt und die dann vorliegende Gleichung möglichst vereinsacht.

Auflösung der beim rechtwinklichten sphärischen Dreiecke vorkommenden Aufgaben, vermittelt durch das sphärische Fünfeck.

§. 5. Für das Folgende, wie für den praktischen Gebrauch überhaupt, ist es bequem, das Bild des sphärischen Fünsecks und der über seinen Seiten liegenden Dreiecke, abgesondert von der Kugel, vor Augen zu haben, wie es in Tas. II. Fig. 3. dargestellt ist. Zu den Stücken, welche bei der Berechnung des rechtwinklichten sphärischen Dreiecks in Betracht kommen, gehören die Seiten a, b, c und die Winkel B und C. Diesen Grössen oder ihren Komplementen entsprechen die Seiten des beschriebenen sphärischen Fünsecks beziehungsweise. Soll aus je zwei von ihnen eine dritte berechnet werden, so suche man die ihnen oder ihren Komplementen entsprechenden Seiten in der Figur aut, drücke ihren Zusammenhang entsprechend einem der beiden Lehrsätze § 3. und § 4. aus, und somme die Gleichung, welche man dadurch erhält, so um, dass die gesuchte Grösse auf einer Seite allein steht. Hierdurch ergibt sich die Formel, nach welcher die numerische Berechnung ausgeführt werden muss.

numerische Berechnung ausgeführt werden muss. §. 6. Aufgube. Gegeben die beiden Katheten b und

c, gesucht:

a) Die Hypotenuse a.

Nach S. 2. ist

 $\cos a = \cos b \cdot \cos c$ .

#### b) Der Winkel B.

Im Fünfeck (Taf. II. Fig. 3.) entspricht der Bogen DE als Maass dem Winkel B, ebenso ist  $DM = 90^{\circ} - b$  und  $FB = 90^{\circ} - c$ . Nach  $\S$ . 4. ist aber

$$\cos FB = \cot g DE \cdot \cot g DM$$
,  
 $\cos (90^{\circ} - c) = \cot g B \cdot \cot g (90^{\circ} - b)$ .

Da nun  $\cos(90-c) = \sin c$  und  $\cot g(90-b) = \operatorname{tg} b_i$  so ist such  $\sin \boldsymbol{c} = \cot \boldsymbol{B} \cdot \operatorname{tg} \boldsymbol{b}$ ,

folglich

$$\cot B = \frac{\sin c}{\tan b}.$$

Auf dieselbe Weise findet man

$$\cot C = \frac{\sin b}{\operatorname{tg} c}.$$

- §. 7. Aufgabe. Gegeben die eine Kathete b und die Hypotenuse a, gesucht:
  - a) Die Kathete c.

Aus  $\cos a = \cos b \cdot \cos c$  folgt, dass

$$\cos c = \frac{\cos a}{\cos b}.$$

b) Der von der Kathete b und Hypotenuse aeingeschlossene Neigungswinkel C. Im Fünseck entspricht der Bogen EF dem Winkel C, Bogen MB der Hypotenuse a und Bogen DM dem Komplemente 90° -b von b. Nach §. 4. ist

$$\cos EF = \cot g MB \cdot \cot g DM$$
,  
 $\cos C = \cot g a \cdot \cot g (90^{\circ} - b)$ ,  
 $\cos C = \cot g a \cdot \cot g b$ .

c) Der Winkel B, welcher der gegebenen Ka-

thete gegenübersteht.

Da Bog. MB der Hypotenuse a, Bog. MD dem Komplemente 900—b von b und Bog. DE dem Winkel Bentspricht, und nach \$. 3.

$$\cos DM = \sin MB \cdot \sin DE$$

ist, so ist

$$\cos (90-b) = \sin a \cdot \sin B$$
oder 
$$\sin b = \sin a \cdot \sin B,$$

$$\sin B = \frac{\sin b}{\sin a}.$$

- §. 8. Aufgabe. Gegeben eine Kathete c und der ihr gegenüberstehende Neigungswinkel C, gesucht:
  - a) Die Kathete b.

Nach §. 6. b. ist  $\sin b = \cot g C \cdot \operatorname{tg} c$ .

b) Die Hypotenuse a.

Nach S. 7. c. ist

 $\sinh c \Rightarrow \sin a \cdot \sin C$ ,

(i ) 1411 Kanada

Same of Buck

woraus folgt, dass

$$\sin a = \frac{\sin c}{\sin C}$$

c) Der Neigungswinkel B.

Es entspricht dem Winkel B der Bog. DE, dem Winkel C der Bog. EF und dem Komplemente  $90^{\circ}-c$  von c der Bogen FB. . Le ist 

$$\cos EF = \sin ED \cdot \sin FB,$$

$$\cos C = \sin B \cdot \sin (90^{\circ} - c),$$

$$\cos C = \sin B \cdot \cos c,$$

$$\sin B = \frac{\cos C}{\cos c}.$$

5. 9. Aufgabe. Gegeben die beiden Neigungswinkel B und  $C_{\gamma}$  gesucht: a) Die Kathete 6.

Eben so wie §. 8. c. ergibt sich, dass

 $\cos B = \sin C \cdot \cos b$ ,

woraus folgt

$$\cos b = \frac{\cos B}{\sin C}$$

b) Die Kathete c.

111 Nach 9. 8. c. ist

 $\cos C = \sin B \cdot \cos c$ ,

folglich

$$\cos c = \frac{\cos C}{\sin B}$$

c) Die Hypotenuse a.

Es ist

\*\*\*

 $\cos MB = \cot g DE \cdot \cot g EF, \qquad , \qquad , \qquad , \qquad$  $\cos a = \cot B \cdot \cot C$ .

## VII

# **Ueber die singulären Werthe bestimm**ter **Integral**e.

Von dem

Herrn Professor Dr. O. Schlömilch

Sehr häufig kommen bestimmte Integrale von der Form

$$\int_{-\infty}^{b} f(x,t) dt \tag{1}$$

vor, worin z eine willkührliche Constante bedeutet und die Funktion f(z,t) die Eigenschaft besitzt, für ein gewisses spezielles z sich zu annulliren, wie z. B.  $l(1+\pi t)$  für  $\kappa=0$ ; in solchen Fällen meint man gewöhnlich, es müsse für diesen Werth von z auch der Werth des ganzen Integrales verschwinden, weil sich dasselbe auf f(0.dt) reduzire. Diess ist indessen nichts weniger als allgemein richtig und es muss hier noch eine besondere Einschränkung hinzugefügt werden. Erinnert man sich nämlich, dass das in no. (1) aufgestellte Integral nichts Anderes als der Gränswertk ist, welchem sich der Ausdruck

$$\delta[f(x,a) + f(x,a+\delta) + f(x,a+2\delta) + f(x,a+3\delta) + \dots$$

$$\dots + f(x,a+\overline{n-1}\delta)], \qquad (2)$$

$$\delta = \frac{b-a}{a}, \quad \text{x ganz und positiv}$$

für unendlich wachsende n, also bis zur Null abnehmende  $\delta$ , nähert, so erkennt man sogleich die Richtigkeit folgender Bemerkungen. In der Reihe (2) nimmt t successive die Werthe a,  $a+\delta$ ,  $a+2\delta$ ,... $a+n-1\delta=b-\delta$  an, d. h. es durchläuft stetig das Intervall t=a bis t=b; ist nun f(s, 0)=0 für janen speziellen. Werth,

der etwa  $\kappa'$  heissen möge, gleichgültig, welchen von den Werthen a,  $a+\delta$ ,  $a+2\delta$  etc. man dem t geben möge, so verschwindet jedes Glied der Reihe (2) für sich, und folglich erhält man  $\delta.0=0$  als Gränzwerth; oder mit anderen Worten: das Integral in (1) annullirt sich, sobald  $f(\kappa,t)=0$  ist für  $\kappa=\kappa'$  und jedes t innerhalb des Intervalles a bis b. Anders aber wird die Sache, wenn es unter den Grössen a,  $a+\delta$ ,  $a+2\delta$ , etc. eine, d. h. innerhalb des Intervalles a bis b einen Werth von t, etwa t' giebt, welcher die Eigenschaft besitzt, dass die Funktion  $f(\kappa,t)$  für  $\kappa=\kappa'$  und t=t' unbestimmt oder gar unendlich wird; in diesem Falle wird nämlich eines der Glieder in no. (2) selbst unbestimmt oder unendlich, und man kann jetzt nicht mehr behaupten, dass der fragliche Gränzwerth, nämlich das Integral in (1), für  $\kappa=\kappa'$  verschwinde. So z. B. annullirt sich der Werth des Integrales

$$\int_{0}^{h} \frac{\pi}{x^2 + t^2} dt$$

für  $\varkappa=0$  nicht, obgleich diess im Allgemeinen mit der Funktion  $\frac{\varkappa}{\varkappa^2+t^2}$  der Fall ist. Innerhalb des Intervalles t=0 bis  $t=\hbar$  kommt nämlich auch der Werth t=0 vor und für diesen wird  $\frac{\varkappa}{\varkappa^2+t^2}$  unbestimmt  $=\frac{0}{0}$ , wenn zugleich  $\varkappa=0$  ist. Der wahre Werth jenes Integrales findet sich dagegen leicht durch unmittelbare Integration, denn es ist

$$\int_{0}^{t} \frac{x dt}{x^2 + t^2} = \operatorname{Arctan} \frac{h}{x},$$

folglich, wenn z-bis zur Gränze Null abnimmt,

$$\lim_{n \to \infty} \int_{-\infty}^{\infty} \frac{\pi dt}{\pi^2 + t^2} = \operatorname{Arctan}_{\infty} = \frac{\pi}{2}.$$

Zu demselhen Resultate gelangt man durch Einführung einer neuen Variabeln, indem man  $t=\pi\tau$  setzt, wobei die neuen für  $\tau$  geltenden Integrationsgränzen durch die Gleichungen  $0=\pi\tau$ , also  $\tau=\frac{h}{\pi}$ , bestimmt werden. Es ist dann

$$\int_{a}^{b} \frac{\pi dt}{\pi^{2} + t^{2}} = \int_{a}^{b} \frac{d\tau}{1 + \tau^{2}},$$

$$\operatorname{Lim} \int_{a}^{b} \frac{\pi dt}{\pi^{2} + t^{2}} = \int_{a}^{\infty} \frac{d\tau}{1 + \tau^{2}} = \frac{\pi}{2}.$$

Ganz ähnlich verhält es sich mit dem Integrale

wenn man z ins Unendliche wachsen lässt. Es ist dann zwar im Allgemeinen

$$\lim_{t \to \infty} \left( e^{-\alpha xt} - e^{-\beta xt} \right) = 0,$$

aber desswegen der Werth des Integrales nicht =0 für  $\pi=\infty$ . Dem innerhalb des Integrationsintervalles kommt auch der Werth ten vor und für diesen und  $\pi=\infty$  stellt sich der Bestandtheil  $e^{-\pi xt} = e^{-\beta xt}$  unter die unbestimmte Form  $e^{-\infty \cdot 0} = e^{-\infty \cdot 0}$ . Setzt

man dagegen  $t=\frac{\tau}{x}$ , so wird

$$\int_{0}^{h} \left\{e^{-\alpha xt} - e^{-\beta xt}\right\} \frac{dt}{t} = \int_{0}^{hx} \left\{e^{-\alpha x} - e^{-\beta x}\right\} \frac{d\tau}{\tau},$$

und hieraus findet sich für unendlich wachsende z

$$\lim_{t \to \infty} \int_{0}^{h} \{e^{-\alpha xt} - e^{-\beta xt}\} \frac{dt}{t} = \int_{0}^{\infty} \{e^{-\alpha x} - e^{-\beta x}\} \frac{d\tau}{\tau}$$
$$= l\left(\frac{\beta}{\alpha}\right),$$

indem man eine bekannte Formel in Anwendung bringt.

Diese besonderen Werthe des Integrales (1), welche für ein paar bestimmte Spezialisirungen  $\varkappa=\varkappa'$ , t=t' eintreten können, heissen bekanntlich singuläre Werthe des Integrales und dienen in vielen Fällen zur Aufündung der Werthe doppelter oder mehrfacher Integrale, wovon bereits Cauchy einige Beispiele gezeigt hat. Ich gebe hier noch ein paar andere, die sich besonders dadurch auszeichnen, dass in den fraglichen Integralen willkührliche Funktionen und willkührliche Constanten vorkommen, von denen die letzteren gleichgültig für den Werth des Integrales sind.

1. Ich betrachte zunächst das Doppelintegral

$$S = \int_{a}^{\infty} du \int_{0}^{a} \frac{u^{2} - t^{2}}{(u^{2} + t^{2})^{2}} f(t) dt,$$
 (3)

worin  $\varepsilon$  und h positive von Null verschiedene Grössen bezeichnen und die Funktion f(t) so beschaffen sein soll, dass ihr Differenzialquotient f'(t) stetig und endlich bleibt von t=0 bis t=h. Da unter dieser Voraussetzung f(t) selbst weder unstetig noch unendlich wird, wenn t von 0 bis h geht, und da ferner der Ausdruck

$$\frac{u^2 - t^2}{(u^2 + t^2)^2}$$

von  $u=\varepsilon$  bis  $u=\infty$  und t=0 bis  $t=\hbar$  niemals unendlich oder unbestimmt wird, so folgt, dass die Funktion zweier Variabela (u und t)

$$\frac{u^2-t^2}{(u^2+t^2)^2}f(t),$$

worauf sich die beiden Integrationen beziehen, während der vorhergenannten Intervalle endlich und stetig bleibt, und mithin ist es erlaubt, in dem Doppelintegrale S die Reihenfolge der Integrationen umzukehren, also zunächst nach u zu integriren. Diese gieht

$$S = \int_{0}^{b} f(t) dt \int_{0}^{\infty} \frac{u^{2} - t^{2}}{(u^{2} + t^{2})^{2}} du.$$
 (4)

Bei unbestimmter Integration nach u ist pun

$$\int \frac{u^2 - t^2}{(u^2 + t^2)^2} \, du = -\frac{u}{u^2 + t^2} \,,$$

und folglich, wenn man für u die Gränzen  $u=\infty$ ,  $u=\varepsilon$  einführt,

$$\int_0^\infty \frac{u^2-t^2}{(u^2+t^2)^2} du = \frac{\varepsilon}{\varepsilon^2+t^2}.$$

Substituiren wir diess in die Gleichung (4), so wird

$$S = \int_{-\kappa}^{\kappa} f(t) dt \frac{\varepsilon}{\varepsilon^2 + t^2}.$$

Ferner ist nach einem bekannten Satze, wenn f'(t) stetig und ende lich ist von t=0 bis t=t,

$$f(t) = f(0) + tf'(\lambda t), 1 \ge \lambda \ge 0$$

und folglich, weil wir f'(t) als stetig und endlich während der Intervalles 0 bis h voraussetzen,

$$S = f(0) \int_{0}^{h} \frac{\varepsilon dt}{\varepsilon^{2} + t^{2}} + \int_{0}^{h} \frac{\varepsilon t f'(\lambda t) dt}{\varepsilon^{2} + t^{2}}$$
$$= f(0) \operatorname{Arctan} \frac{h}{\varepsilon} + \varepsilon \int_{0}^{h} \frac{t f'(\lambda t) dt}{\varepsilon^{2} + t^{2}}.$$

Lassen wir jetzt die Grösse ε bis zur Gränze Null abnehmen, ist vermöge des ersten und letzten Werthes von S

$$\int_{0}^{\infty} \frac{du}{du} \int_{0}^{\infty} \frac{du}{(u^{2}+t^{2})^{2}} f(t) dt$$
induction in the first of the

er Gränzwerth des Integrales rechts ergiebt sich leicht aus folmder Bemerkung. Da f'(t) innerhalb des Intervalles 0 bis hdlich bleibt, so ist diess um so mehr mit  $f'(\lambda t)$ , wo  $\lambda t < t$ , der  $\Delta t$ , und folglich sind das Maximum und Minimum, welches  $f'(\lambda t)$ nerhalb des genannten Intervalles erreicht, endliche Grössen.
zeichnen wir sie mit M und N, so ist

$$<\varepsilon M \int_0^{t} \frac{tf'(\lambda t) dt}{\varepsilon^2 + t^2}$$

$$<\varepsilon M \int_0^{t} \frac{tdt}{\varepsilon^2 + t^2} \text{ und } > \varepsilon N \int_0^{t} \frac{tdt}{\varepsilon^2 + t^2},$$

h.

sich nun für unendlich abnehmende s die Produkte

$$\frac{\varepsilon}{2}l(\varepsilon^2+h^2)$$
 und  $\frac{\varepsilon}{2}l(\varepsilon^2)$  ern, so folgt

r Gränze Null nähern, so folgt

$$\operatorname{Lim} \left[ \varepsilon \int_{0}^{h} \frac{tf'(\lambda t) dt}{\varepsilon^{2} + t^{2}} \right] = 0,$$

nd nach no. (5) ergiebt sich jetzt das bemerkenswerthe Theorem

$$\int_{0}^{\infty} du \int_{0}^{1} \frac{u^{2}-t^{2}}{(u^{2}+t^{2})^{2}} f(t) dt = \frac{\pi}{2} f(0).$$
 (6)

II. Für ein zweites Beispiel gehen wir von dem Doppelinegrale

$$S = \int_{0}^{\omega} du \int_{0}^{h} (\beta e^{-\beta ut} - \alpha e^{-\alpha ut}) f(t) dt \qquad (7)$$

worin  $\omega$  und k positive von Null verschiedene Constanten edeuten und der Funktion f(t) die Eigenschaft zugeschrieben t, dass ihre Derivirte f'(t) stetig und endlich bleibt von t=0 t=k. Da unter diesen Voraussetzungen die Funktion

$$(\beta e^{-\beta \omega t} - \alpha e^{-\omega ut}) f(t)$$

weder unstetig noch unendlich oder unbestimmt wird innerhalb der Integrationsintervalle u=0 bis  $u=\omega$ , t=0 bis t=h, so darf man statt der Gleichung (7) durch Umkehrung der Integrationsordnung auch die folgende setzen:

$$S = \int_{0}^{h} f(t)dt \int_{0}^{\infty} (\beta e^{-\beta ut} - \alpha e^{-\alpha ut}) dt = 0$$

$$= \int_{0}^{h} f(t)dt \frac{e^{-\alpha t\omega} - e^{-\beta t\omega}}{t}.$$

$$= \int_{0}^{h} f(t)dt \frac{e^{-\alpha t\omega} - e^{-\beta t\omega}}{t}.$$

Vermöge der Gleichung  $f(t) = f(0) + tf'(\lambda t)$  ist dann weiter

$$S = f(0) \int_{0}^{h} \frac{e^{-\alpha \omega t} - e^{-\beta \omega t}}{t} dt + \int_{0}^{h} f'(\lambda t) [e^{-\alpha \omega t} - e^{-\beta \omega t}] dt.$$

Setzt man im ersten Integrale at= , so wird

$$S = f(0) \int_{0}^{h\omega} [e^{-\alpha t} - e^{-\beta t}] \frac{d\tau}{\tau}$$

$$+ \int_{0}^{h} f'(\lambda t) [e^{-\alpha t\omega} - e^{-\beta t\omega}] dt.$$

Lassen wir nun ω ins Unendliche hinaus wachsen, so ergiebt sich vermöge des ersten und letzten Werthes von S:

$$\int_{0}^{\infty} du \int_{0}^{h} [\beta e^{-\beta ut} - \alpha e^{-\alpha ut}] f(t) dt$$

$$= f(0) I\left(\frac{\beta}{\alpha}\right) + \text{Lim} \left[\int_{0}^{h} f'(\lambda t) \left[e^{-\alpha \omega t} - e^{-\beta \omega t}\right] dt'\right]^{(1)} (8)^{u}$$

Da  $f'(\lambda t)$  von t=0 bis t=h stetig und endlich bleibt, so sind sein Maximum M und Minimum N, welche es innerhalb dieses Intervalles erreicht, endliche Grössen und

$$\int_{0}^{h} f'(\lambda t) [e^{-\alpha \omega t} - e^{-\beta \omega t}] dt$$

$$\int_{0}^{h} [e^{-\alpha \omega t} - e^{-\beta \omega t}] dt \text{ und } > N \int_{0}^{h} [e^{-\alpha \omega t} - e^{-\beta \omega t}] dt$$

$$d. h.$$

$$< \frac{M}{\omega} \left[ \frac{1 - e^{-\alpha h}}{\alpha} - \frac{1 - e^{-\beta h'}}{\beta} \right],$$
$$< \frac{N}{\omega} \left[ \frac{1 - e^{-\alpha h}}{\alpha} - \frac{1 - e^{-\beta h}}{\beta} \right];$$

worans sich sogleich ergiebt

$$\operatorname{Lim}\left\{\int_{a}^{b}f'(\lambda t)\left[e^{-a\omega t}-e^{-\beta\omega t}\right]dt\right\}=0,$$

and folglish nach no. (8)

$$\int_{0}^{\infty} du \int_{0}^{h} [\beta e^{-\beta ut} - \alpha e^{-\alpha ut}] f(t) dt = f(0) l\left(\frac{\beta}{\alpha}\right). \quad (9)$$

Beide Theoreme (6) und (9) haben das Besondere, dass der Werth des. in ihnen vorkommenden Doppelintegrales unabhängig von der Constanten h ist, vorausgesetzt, dass dieselbe positiv und > 0 bleibt. Setzt man  $h=\infty$  und wählt dann f(t) so, dass f'(t) stetig und endlich bleibt von t=0 bis  $t=\infty$ , so kann man leicht ein paar passende Beispiele finden, für welche sich die lategrationen ausführen lassen.

Setzt man endlich noch  $f(t) = \varphi(x+t)$ , wo nun  $\varphi'(z)$  stetig and endlich bleiben muss von z = x bis z = x + h, so gehen die beiden Theoreme (6) und (9) in die etwas allgemeineren über:

$$\int_{0}^{\infty} du \int_{0}^{h} \frac{u^{2}-t^{2}}{(u^{2}+t^{2})^{2}} \varphi(x+t) dt = \frac{\pi}{2} \varphi(x),$$

$$\int_{0}^{\infty} du \int_{0}^{h} \left[be^{-but} - ae^{-aut}\right] \varphi(x+t) dt = l\left(\frac{b}{a}\right) \varphi(x);$$

webei die Variabele x der Funktion  $\varphi$  als arbiträre Constante hintichtlich der heiden nach t und u auszuführenden Integrationen fzurirt.

a dajojy s uajs sume

and the distribution

#### VIII

# Entwickelung bestimmter Integrale.

Von dem

Herrn Doctor F. Arndt,

und > 0 abata wie reie

Der Werth eines bestimmten Integrals lässt sich hänig dal durch finden, dass man für einen Factor der Function unter dem Integralzeichen ein bestimmtes Integral setzt, und dann im dem entstandenen Doppelintegrale die Integration umkehrt. Da die Anwendung dieser Methode mich nicht blos zu einer einfachen Hest leitung bekannter Integralwerthe, sondern auch zur Entwickelung neuer, auf anderem Wege vielleicht nur umständlich zu ermittelnder Integrale geführt hat, so dürste das Folgende nicht ohne Interesse sein.

I. Von dem Integral 
$$\omega = \int_0^\infty \frac{\cos mx dx}{1+x^2}$$
.

Setzt man für den Factor  $\frac{1}{1+x^2}$  das bestimmte unitedral linight  $\int_0^\infty e^{-zx} \sin z \partial z$ , und kehrt die Integration um, so erhält man  $\omega = \int_0^\infty \cos mx \partial x \int_0^\infty e^{-zx} \sin z \partial z = \int_0^\infty \sin z \partial z \int_0^\infty e^{-zx} \cos mx \partial x$ . Bekanntlich ist nun  $\int_0^\infty e^{-zx} \cos mx \partial x = \frac{z}{z^2+m^2}$ , folglich  $\omega = \int_0^\infty \frac{z \sin z \partial z}{z^2+m^2}$ , also, z = mx gesetzt,  $\omega = \int_0^\infty \frac{x \sin mx \partial x}{1+x^2}$ , wo m positiv sein muss. Da nun offenbar  $\frac{\partial \omega}{\partial m} = -\int_0^\infty \frac{x \sin mx \partial x}{1+x^2}$ , so erhält man die Differentialgleichung  $\omega + \frac{\partial \omega}{\partial m} = 0$ , deren Auflö-

sung sogleich  $\omega = Ce^{-m}$  giebt, wo C eine von m unabhängige Constante ist. Um diese zu bestimmen, braucht man vur m = 0 zu setzen, wobei  $\omega$  in  $\int_0^\infty \frac{\partial x}{1+x^2} = \frac{\pi}{2}$  übergeht; es ist also  $C = \frac{\pi}{2}$ , und folglich

$$\omega = \int_0^\infty \frac{\cos mx \partial x}{1+x^2} = \frac{\pi}{2} e^{-m} (m = 0),$$

$$-\frac{\partial \omega}{\partial m} = \int_0^\infty \frac{x \sin mx \partial x}{1+x^2} = \frac{\pi}{2} e^{-m} (m > 0).$$

Wird  $x = \frac{z}{a}$ , und dann m = ab gesetzt, so kommt

(1) 
$$\begin{cases} \int_0^\infty \frac{\cos bx \partial x}{x^2 + a^2} = \frac{\pi}{2a} e^{-ab}, \\ \int_0^\infty \frac{x \sin bx \partial x}{x^2 + a^2} = \frac{\pi}{2} e^{-ab}; \end{cases}$$

we sund b positive Grössen sind. Auch darf in der ersten Gleichung b=0, in der zweiten a=0 sein.

Lacroix erwähnt im Traité. Tom III.p. 492—93 nur beiläufig, dass ein Verfahren von Laplace, den Werth des obigen Integrals zu entwickeln, auf Doppelintegration zurückkomme (c'est par la considération des intégrales doubles, que M. Laplace à obtenu, entre les limites x=0 et x= infini, la valeur de  $\int \frac{\partial x \cos rx}{1+x^2}$ , sind seine Worte). Mir ist diese Methode übrigens nicht gegenwärtig, doch scheint es die von Minding (Integralrechnung. Berlin. 1836. S. 240.) in Anwendung gebrachte zu sein, welche auf eine Differentialgleichung zweiter Ordnung führt.

Ganz ungenügend ist die Herleitung von Poisson, welche Lacroix a. a. O. aufgenommen hat. Poisson differenzirt nämlich die Gleichung  $\omega = \int_{0}^{\infty} \frac{\cos mx \partial x}{1+x^2}$  zweimal nach m, und findet  $\frac{\partial^2 \omega}{\partial m^2} = -\int_{0}^{\infty} \frac{x^2 \cos mx \partial x}{1+x^2}$ , und daraus  $\omega - \frac{\partial^2 \omega}{\partial m^2} = \int_{0}^{\infty} \cos mx \partial x$ . Er setzt den Werth dieses Integrals =0, wegen der bekannten Gleichung  $\int_{0}^{\infty} e^{-ax} \cos mx \partial x = \frac{a}{a^2+m^2}$ . Das Integral  $\int_{0}^{\infty} \cos mx \partial x = \frac{a}{a^2+m^2}$  hat aber gar keinen hestimmten Werth, wie aus  $\int_{0}^{\infty} \cos mx \partial x = \frac{\sin mx}{m} + \cosh$  erhellt, und semit würde der Werth von  $\omega - \frac{\partial^2 \omega}{\partial m^2}$  vielmahr unbestimmt sein. Dies ist indessen wieder nicht der Fall, da aus der obigen strengen Herleitung der Gleichung  $\omega = \frac{\pi}{2} e^{-m}$  in der That folgt  $\omega - \frac{\partial^2 \omega}{\partial m^2} = 0$ . Worin liegt nun dieser

Widerspruch? Darin, dass die Gleichung  $\frac{\partial^2 \omega}{\partial m^2} = -\int_0^\infty \frac{x^2 \cos mx \partial x}{1+x^{2(1)}}$  ganz unrichtig ist. Das Integral rechter Hand ist unbestimmt, indem  $\int_0^\infty \frac{x^2 \cos mx \partial x}{1+x^2} = \int_0^\infty \frac{(1+x^2-1)\cos mx \partial x}{1+x^2} = \int_0^\infty \frac{\cos mx \partial x}{1+x^2}$  ist, we nur der erste Theil unbestimmt, der andere bestimmt ist. Hieran knüpft sich eine wichtige Bemerkung.

Wenn in einem bestimmten Integral eine der Grenzen 0 oder  $\infty$  ist, so darf man nicht immer nach einer Constante unter dem Integralzeichen differenziren, d. h. es ist nicht in allen Fällen  $\frac{\partial}{\partial a} \int_{m}^{n} f(a,x) \partial x = \int_{m}^{n} \frac{\partial f(a,x)}{\partial a} \partial x$ , sobald eine der Grenzen m,n = 0 oder  $\infty$  ist. Man wird auf diesen Ausnahmefalt geführt, wenn man den Beweis dieses Satzes aufmerksam durchgeht. Besondere Untersuchungen darüber behalte ich mir vor; hier mag ein Beispiel genügen. Es ist bekanntlich  $\int_{0}^{\infty} \frac{\sin \beta x}{x} dx = \frac{1}{2}\pi$ , wenn  $\beta$  positiv ist. Differenzirt man nach  $\beta$  auf gewühnliche Art, so kommt  $\int_{0}^{\infty} \cos \beta x \partial x = 0$ , was nicht richtig ist.

Dieselbe Bemerkung findet ihre Anwendung bei den Formelswelche man durch successive Differentiation der zweiten Gleichung

(1) nach b gewöhnlich ableitet, nämlich

$$\int_{0}^{\infty} \frac{x^{2k} \cos bx \partial x}{x^{2} + a^{2}} = (-1)^{k} \frac{\pi}{2} a^{2k-1} e^{-ab},$$

$$\int_{0}^{\infty} \frac{x^{2k+1} \sin bx \partial x}{x^{2} + a^{2}} = (-1)^{k} \frac{\pi}{2} a^{2k} e^{-ab}.$$

Diese Formeln gelten nur für k=0, für k=1, 2, 3, etc. sind die Integrale linker Hand unbestimmt, wie man durch Zerlegung der unächten Function  $\frac{x^{2k}}{x^2+a^2}$  oder  $\frac{x^{2k+1}}{x^2+a^2}$  in eine ganze und eine ächt gebrochene sogleich findet.

II. Von dem Integral 
$$\omega = \int_0^\infty \frac{\cos az \partial z}{z^2 + b^2} \log(uz)$$
.

Für  $\log(uz)$  setze ich hier  $\int_{0}^{\infty} \frac{\cos x - \cos uzx}{x} \partial x$ . Die Identität beider Ausdrücke wird auf folgende Art nachgewiesen.

Es sei  $\varrho = \int_{p}^{\infty} \frac{\cos x - \cos xz}{x} \, \partial x = \int_{p}^{\infty} \frac{\cos x}{x} \, \partial x - \int_{p}^{\infty} \frac{\cos xz}{x} \, \partial x$ , wo p > 0 sein soll, damit beide Integrale bestimmte endliche Werthe baben. Setzt man nun im zweiten Theil xz = y, so kommt  $\int_{p}^{\infty} \frac{\cos xz}{x} \, \partial x = \int_{pz}^{\infty} \frac{\cos y}{y} \, \partial y$ , oder  $= \int_{pz}^{\infty} \frac{\cos x}{x} \, \partial x$ . Daher is

 $e = \int_{p}^{\infty} \frac{\cos x}{x} \, \partial x - \int_{px}^{\infty} \frac{\cos x}{x} \, \partial x = \int_{p}^{\infty} \frac{\cos x}{x} \, \partial x + \int_{\infty}^{px} \frac{\cos x}{x} \, \partial x$   $= \int_{p}^{px} \frac{\cos x}{x} \, \partial x - \int_{px}^{\infty} \frac{\cos x}{x} \, \partial x = \int_{p}^{\infty} \frac{\cos x}{x} \, \partial x + \int_{\infty}^{px} \frac{\cos x}{x} \, \partial x$   $= \int_{p}^{px} \frac{\cos x}{x} \, \partial x - \int_{px}^{\infty} \frac{\cos x}{x} \, \partial x = \int_{p}^{\infty} \frac{\cos x}{x} \, \partial x + \int_{\infty}^{px} \frac{\cos x}{x} \, \partial x$   $= \int_{p}^{px} \frac{\cos x}{x} \, \partial x - \int_{px}^{\infty} \frac{\cos x}{x} \, \partial x = \int_{p}^{\infty} \frac{\cos x}{x} \, \partial x + \int_{\infty}^{px} \frac{\cos x}{x} \, \partial x$ in eine Reihe, und integrirt, so kommt

regrit, so kommt
$$q = \log(pz) - \frac{1}{2} \cdot \frac{(pz)^2}{1 \cdot 2} + \frac{1}{4} \cdot \frac{(pz)^4}{1 \cdot 2 \dots 4} - \dots$$

$$-\{\log p - \frac{1}{2} \cdot \frac{p^2}{1 \cdot 2} + \frac{1}{4} \cdot \frac{p^4}{1 \dots 4} - \dots\} = \log z - \frac{1}{2} \cdot \frac{(pz)^2}{1 \cdot 2} + \frac{1}{4} \cdot \frac{(pz)^4}{1 \cdot 2 \dots 4} - \dots$$

$$+ \frac{1}{4} \cdot \frac{p^2}{1 \cdot 2} - \frac{1}{4} \cdot \frac{p^4}{1 \cdot 2 \dots 4} + \dots$$

Lässt man endlich p sich der Null nähern, so erhält man

(2) 
$$\int_{0}^{\infty} \frac{\cos x - \cos xz}{x} \, \partial x = lz,$$

wind folglich  $\int_{0}^{\infty} \frac{\cos x - \cos uzx}{x} \partial x = \log(uz)$ . Wird also dieser Werth von  $\log(uz)$  in dem vorgelegten Integrale  $\omega$  substituirt, und dans die Integration ungekehrt, so kommt

$$\omega = \int_0^\infty \frac{\cos az \partial z}{z^2 + b^2} \int_0^\infty \frac{\cos x - \cos uzx}{x} \partial x$$
$$= \int_0^\infty \frac{\partial x}{x} \int_0^\infty \frac{\cos az \partial z}{z^2 + b^2} (\cos x - \cos uzz).$$

Der erste Theil des zweiten Integrals, nämlich  $\int_{0}^{\infty} \frac{\cos az\partial z}{z^{2}+b^{2}} \cos x$ ist  $= \frac{\pi}{2b}e^{-ab}\cos x \text{ nach (1)}; \text{ ferner hat man } \int_{0}^{\infty} \frac{\cos az\partial z}{z^{2}+b^{2}} \cos x$   $= \frac{1}{2}\int_{0}^{\infty} \frac{\cos (a+ux)z + \cos (a-ux)z}{z^{2}+b^{2}} \partial z = \frac{1}{2}\int_{0}^{\infty} \frac{\cos (a+ux)z}{z^{2}+b^{2}} \partial z$   $+ \frac{1}{2}\int_{0}^{\infty} \frac{\cos (a-ux)z}{z^{2}+b^{2}} \partial z, \text{ wo der erste Theil} = \frac{\pi}{4b}e^{-b(a+ux)} \text{ ist (such (1))}.$ Was aber den zweiten Theil betrifft, so ist er  $= \frac{\pi}{4b}e^{\mp(a-ux)b}, \text{ das obere oder untere Zeichen genommen, jenachdem } a-ux \text{ positiv oder negativ ist, d. i. jenachdem } x \text{ zwischen den Grenzen 0 und } \frac{a}{u}, \text{ oder zwischen } \frac{a}{u} \text{ und } \infty \text{ liegt. Daher ist offenbar}$ 

(3) 
$$\int_{0}^{\infty} \frac{\cos az \cos uxz}{z^{2} + b^{2}} \partial z = \frac{\pi}{4b} e^{-ab} (e^{bus} + e^{-bus}) \text{ von } x = 0 \text{ bis } x = \frac{a}{u},$$
$$= \frac{\pi}{4b} (e^{ab} + e^{-ab}) e^{-bus} \text{ von } x = \frac{a}{u} \text{ bis } x = \infty.$$

Hiernach ist

$$\int_{0}^{\infty} \frac{\cos az \partial z}{z^{2} + b^{2}} (\cos x - \cos uxz) = \frac{\pi}{2b} e^{-ab} (\cos x - \frac{e^{bas} + e^{-bas}}{2})$$

$$= \frac{\pi}{2b} e^{-ab} \cos x - \frac{\pi}{4b} (e^{ab} + e^{-ab}) e^{-bas}$$

$$= \frac{\pi}{2b} \sin x = \infty.$$

$$von x = \frac{a}{a} \text{ bis } x = \infty.$$

Theilt man also das Integral  $\omega$  von x=0 bis  $x=\frac{a}{u}$  und von  $x=\frac{a}{u}$  bis  $x=\infty$ , so kommt

$$\omega = \frac{\pi}{2b} e^{-ab} \int_0^{\frac{\pi}{u}} (\cos x - \frac{e^{bux} + e^{-bux}}{2}) \frac{\partial x}{x} + \frac{\pi}{2b} e^{-ab} \int_a^{\infty} \frac{\cos x}{x} \partial x$$

$$- \frac{\pi}{4b} (e^{ab} + e^{-ab}) \int_a^{\infty} \frac{e^{-bux}}{x} \partial x.$$
Die Function 
$$\int_{\frac{a}{u}}^{\infty} \frac{e^{-bax}}{x} \partial x = - \int_{\infty}^{ab} \frac{e^{-y}}{y} \partial y \text{ ist gleich } - \text{li}(e^{-ab}), \text{ we}$$

$$\text{li}(e^{-ab}) = C + \log(ab) - ab + \frac{1}{4} \cdot \frac{(ab)^2}{1 \cdot 2} - \frac{1}{4} \cdot \frac{(ab)^8}{1 \cdot 2 \cdot 3} + \dots,$$

C=0,5772156.... die Constante des Integrallogarithmus.

Setzen wir aber, wie schon früher geschehen,

$$Ei(z) = C + \log z + z + \frac{1}{2} \cdot \frac{z^2}{1.2} + \frac{1}{2} \cdot \frac{z^3}{1.2.3} + \dots *),$$
so wird 
$$\int_{-\pi}^{\infty} \frac{e^{-bux}}{x} \partial x = -Ei(-ab).$$

Die Function  $\int_{-\infty}^{m} \frac{\cos x}{x} \partial x$  ist in einer früheren Abhandlung (Theil X. Nr. XXII.) mit Ci(m) bezeichnet, und dafür hat man die Reihe

$$Ci(m) = C + \log m - \frac{1}{2} \cdot \frac{m^2}{1 \cdot 2} + \frac{1}{4} \cdot \frac{m^4}{1 \cdot 2 \dots \cdot 4} - \dots,$$

so dass also 
$$\int_{-a}^{\infty} \frac{\cos x}{x} \partial x = -Ci \left(\frac{a}{x}\right)$$
 ist.

<sup>&#</sup>x27;) Ist z negativ, oder z=-y, wo y positiv, so muss m in  $\log y$  statt  $\log z$  nehmen. Diese Unterscheidung fällt weg, wenn man  $\frac{1}{2}\log_2(z)^2$  in der Formel schreibt.

. Um endlich  $(\cos x - \frac{e^{i x}}{2}) \frac{\partial x}{x}$  weiter zu entwickeln, löse man den Cosinus und die Exponentialfunctionen in unendliche Reihen auf und integrire; man erhält dann

folglich

$$\int_{0}^{\frac{a}{u}} (\cos x - \frac{e^{bux} + e^{-bux}}{2}) \frac{\partial x}{\partial x} = -\frac{1}{2} \cdot \frac{\left(\frac{a}{u}\right)^{2}}{1 \cdot 2} + \frac{1}{4} \cdot \frac{\left(\frac{a}{u}\right)^{4}}{1 \cdot 2 \dots 4} - \frac{\left(\frac{a}{u}\right)^{6}}{1 \cdot 2 \dots 6} + \dots$$

$$-\frac{1}{2} \cdot \frac{(ab)^{2}}{1 \cdot 2} - \frac{1}{4} \cdot \frac{(ab)^{4}}{1 \cdot 2 \dots 4} - \frac{1}{4} \cdot \frac{(ab)^{6}}{1 \cdot 2 \dots 6} \dots$$

Der ohere, Theil rechter Hand ist gleich  $Ci\left(\frac{a}{u}\right) - C - \log\left(\frac{a}{u}\right)i$  der untere, wie man leicht findet, gleich  $C + \log(ab) - \frac{1}{2}Ei(ab) - \frac{1}{2}Ei(ab)$ 

$$\int_{0}^{\frac{a}{u}} (\cos x - \frac{e^{bux} + e^{-bux}}{2}) \frac{\partial x}{x} = \log(ab) + Ci\left(\frac{a}{u}\right)$$
$$-\frac{1}{2}Ei(ab) - \frac{1}{2}Ei(-ab).$$

Substituirt, man nun alle die gefundenen Werthe in dem obigen Ausdruck von ω, so kommt

$$\omega = \frac{\pi}{2b} e^{-ab} \left[ \log (ab) + ci \left( \frac{a}{u} \right) - \frac{1}{2} Ei (ab) - \frac{1}{2} Ei (-ab) \right]$$

$$\frac{\pi}{2b}\operatorname{errap}\operatorname{Ci}\left(\frac{a}{u}\right)+\frac{\pi}{4b}\left(e^{ab}+e^{-ab}\right)\operatorname{Ei}\left(-ab\right),$$

oder durch Zusammenziehung

$$(4) \int_{0}^{\infty} \frac{\cos az \partial z}{z^2 + b^2} \log(uz)$$

$$=\frac{\pi}{4b}\left[2\log\left(ub\right)-Ei\left(ab\right)\right]+\frac{\pi}{4b}e^{+ab}Ei(-ab).$$

Die Grössen a, b, u sind hier, wie auch im Folgenden, stets als positiv zu betrachten.

Auf eine ganz ähnliche Art kann man  $\Theta = \int_0^\infty \frac{z \sin az \partial z}{z^2 + b^2} \log(uz)$  entwickeln. Man erhält nämlich

$$\Theta = \int_{0}^{\infty} \frac{z \sin az}{z^{2} + b^{2}} \int_{0}^{\infty} (\cos(x - \cos uzx)) \frac{\partial x}{\partial x}$$

$$= \int_{0}^{\infty} \frac{\partial x}{x} \int_{0}^{\infty} \frac{z \sin az}{z^{2} + b^{2}} (\cos x + \cos uzx) \frac{\partial x}{\partial x}$$

$$= \int_{0}^{\infty} \frac{\partial x}{x} \int_{0}^{\infty} \frac{z \sin az}{z^{2} + b^{2}} (\cos x + \cos uz) \frac{\partial x}{\partial x}$$
Hier ist nun nach (1) 
$$\int_{0}^{\infty} \frac{z \sin az}{z^{2} + b^{2}} \cos x = \frac{\pi}{2} e^{-ab} \cos x, \text{ ferner}$$

$$\int_{0}^{\infty} \frac{z \sin az \cos uz}{z^{2} + b^{2}} = \frac{1}{2} \int_{0}^{\infty} z \partial z, \frac{\sin(a + ux)z + \sin(a - ux)z}{z^{2} + b^{2}}$$

$$= \frac{1}{2} \int_{0}^{\infty} \frac{z \sin(a + ux)z}{z^{2} + b^{2}} dz,$$

$$= \frac{\pi}{4} e^{-b(a + ux)} + \frac{1}{2} \int_{0}^{\infty} \frac{z \sin(a - ux)z}{z^{2} + b^{2}} dz.$$

Let a-ux positiv, oder x zwischen den Grenzen 0 und  $\frac{a}{x}$ , so wird das letzte Integral gleich  $\frac{\pi}{2}e^{-i(e-as)}$ , wenn dagegen a=ax ne gativist, oder zzwischen dund o liegt, so wirdes gleich - 3e+b(e-4e), wie leicht erhellt, folglich

(5 
$$\int_{0}^{\infty} \frac{z \sin az \cos uxz \partial z}{z^{2} + b^{2}} = \frac{\pi}{4} e^{-ab} (e^{bus} + e^{-bus}) \text{ von } x = 0 \text{ bis } x = \frac{\pi}{a},$$

$$= \frac{\pi}{4} (e^{-ab} - e^{ab}) e^{-bus} \text{ von } x = \frac{a}{a} \text{ bis } x = \infty;$$
also

$$\int_0^\infty \frac{z \sin az \, \partial z}{z^2 + b^2} (\cos x - \cos 2ux_2)$$

$$= \frac{\pi}{2} e^{-ab} (\cos x - \frac{e^{bux} + e^{-bux}}{2}) \text{ von } x = 0 \text{ bis } x = \frac{a}{u},$$

$$= \frac{\pi}{2} e^{-ab} \cos x - \frac{\pi}{4} (e^{-ab} - e^{ab}) e^{-bux} \text{ von } x = \frac{a}{u} \text{ bis } x = 0.$$

Nach dem Obigen ist also

$$\Theta = \frac{\pi}{2} e^{-ab} \int_{0}^{a} (\cos x - \frac{e^{bux} + e^{-bux}}{2}) \frac{\partial x}{x} + \frac{\pi}{2} e^{-ab} \int_{a}^{\infty} \frac{\cos x}{x} dx$$

$$-\frac{\pi}{4} (e^{-ab} - e^{ab}) \int_{a}^{\infty} \frac{e^{-bux}}{x} dx,$$

daraus wie vorhei

(6) 
$$\int_{0}^{\infty} \frac{z \sin az \partial z}{z^{2} + b^{2}} \log(uz) = \frac{\pi}{4} e^{-ab} \left[ 2 \log(ub) - Ei(ab) \right] - \frac{\pi}{4} e^{+ab} Ei(-ab).$$

Die beiden Gleichungen (4) und (6) hat Schlömilch im Archiv. Theil V. p. 211. und 212. mit Hülfe des Fourier'schen Theorems gefunden, wobei nur zu bemerken, dass dort die Functionen Ei(ab), Ei(-ab) durch:  $li(e^{ab})$ ,  $li(e^{-ab})$  bezeichnet sind.

III. Von dem Integral 
$$\omega = \int_0^\infty \frac{\sin az \partial z}{z^2 + b^2} \arctan(uz)$$
.

Ich setze hier arctang  $(uz) = \int_0^\infty \frac{\sin uzx}{x} e^{-x} \partial x$ . Diese Formel erhält man nämlich auf folgende Art. Es ist  $\int_0^\infty e^{-ax} \cos bx \partial x = \frac{a}{a^2 + b^2}$ . Multiplicirt man diese Gleichung mit  $\partial b$ , integrire von  $b=\alpha$  bis  $b=\beta$ , und kehrt die Integration um, so entsteht

$$\int_{a}^{\beta} \partial b \int_{0}^{\infty} e^{-ax} \cos bx \partial x = \int_{a}^{\infty} e^{-ax} \partial x \int_{a}^{\beta} \cos xb \partial b = \int_{a}^{\beta} \frac{a\partial b}{a^{2} + b^{2}}$$

folglich, wenn man die Integrationen ausführt,

(7) 
$$\int_{0}^{\infty} \frac{\sin \beta x - \sin \alpha x}{x} e^{-ax} \partial x = \arctan \frac{\beta}{a} - \arctan \frac{\alpha}{a}.$$

$$\int_{0}^{\infty} \frac{\sin \beta x}{x} e^{-x} dx = \arctan \beta,$$

$$\int_{0}^{\infty} \frac{\sin \beta x}{x} e^{-x} dx = \arctan \beta,$$

$$\int_{0}^{\infty} \sin uzx e^{-x} dx = \arctan \alpha (ux). \text{ Wird also discon Worth.}$$

also auch  $\int_0^\infty \frac{\sin uzx}{x} e^{-x} dx$  = arctang (uz). Wird also dieser Werth von  $\arctan g(uz)$  in den Ausdruck von  $\omega$  gesetzt, so erhält man

$$\omega = \int_0^\infty \frac{\sin az \partial z}{z^2 + b^2} \int_0^\infty \frac{\sin uzx}{x} e^{-x} \partial x$$

$$= \int_0^\infty \frac{e^{-x} \partial x}{x} \int_0^\infty \frac{\sin az \sin uxz}{z^2 + b^2} \partial z$$

$$= \frac{1}{2} \int_0^\infty \frac{e^{-x} \partial x}{x} \int_0^\infty \frac{\cos (a - ux) z - \cos (a + ux) z}{z^2 + b^2} \partial z.$$

Führt man die letzte Integration wie in II, mit gehöriger Unterscheidung der Grenzen von x aus, so erhält man leicht

$$\omega = \frac{\pi}{4b} e^{-ab} \int_{0}^{\frac{a}{a}} \frac{e^{-x} \partial x}{x} (e^{bux} - e^{-bux}) + \frac{\pi}{4b} (e^{ab} - e^{-ab}) \int_{\frac{a}{a}}^{a} \frac{e^{-ab} \partial x}{x} e^{-bux},$$

oder l-bu=m, 1+bu=n gesetzt,

$$0 = \frac{\pi}{4b} e^{-ab} \int_{-a}^{a} e^{-ax} e^{-ax} \partial x + \frac{\pi}{4b} (e^{ab} - e^{-ab}) \int_{a}^{\infty} e^{-ax} \partial x + \frac{\pi}{4b} (e^{ab} - e^{-ab}) \int_{a}^{\infty} e^{-ax} \partial x + \frac{\pi}{4b} (e^{ab} - e^{-ab}) \int_{a}^{\infty} e^{-ax} \partial x + \frac{\pi}{4b} (e^{ab} - e^{-ab}) \int_{a}^{\infty} e^{-ax} \partial x + \frac{\pi}{4b} (e^{ab} - e^{-ab}) \int_{a}^{\infty} e^{-ax} \partial x + \frac{\pi}{4b} (e^{ab} - e^{-ab}) \int_{a}^{\infty} e^{-ax} \partial x + \frac{\pi}{4b} (e^{ab} - e^{-ab}) \int_{a}^{\infty} e^{-ax} \partial x + \frac{\pi}{4b} (e^{ab} - e^{-ab}) \int_{a}^{\infty} e^{-ax} \partial x + \frac{\pi}{4b} (e^{ab} - e^{-ab}) \int_{a}^{\infty} e^{-ax} \partial x + \frac{\pi}{4b} (e^{ab} - e^{-ab}) \int_{a}^{\infty} e^{-ax} \partial x + \frac{\pi}{4b} (e^{ab} - e^{-ab}) \int_{a}^{\infty} e^{-ax} \partial x + \frac{\pi}{4b} (e^{ab} - e^{-ab}) \int_{a}^{\infty} e^{-ax} \partial x + \frac{\pi}{4b} (e^{ab} - e^{-ab}) \int_{a}^{\infty} e^{-ax} \partial x + \frac{\pi}{4b} (e^{ab} - e^{-ab}) \int_{a}^{\infty} e^{-ax} \partial x + \frac{\pi}{4b} (e^{ab} - e^{-ab}) \int_{a}^{\infty} e^{-ax} \partial x + \frac{\pi}{4b} (e^{ab} - e^{-ab}) \int_{a}^{\infty} e^{-ax} \partial x + \frac{\pi}{4b} (e^{ab} - e^{-ab}) \int_{a}^{\infty} e^{-ax} \partial x + \frac{\pi}{4b} (e^{ab} - e^{-ab}) \int_{a}^{\infty} e^{-ax} \partial x + \frac{\pi}{4b} (e^{ab} - e^{-ab}) \int_{a}^{\infty} e^{-ax} \partial x + \frac{\pi}{4b} (e^{ab} - e^{-ab}) \int_{a}^{\infty} e^{-ax} \partial x + \frac{\pi}{4b} (e^{ab} - e^{-ab}) \int_{a}^{\infty} e^{-ax} \partial x + \frac{\pi}{4b} (e^{ab} - e^{-ab}) \int_{a}^{\infty} e^{-ax} \partial x + \frac{\pi}{4b} (e^{ab} - e^{-ab}) \int_{a}^{\infty} e^{-ax} \partial x + \frac{\pi}{4b} (e^{ab} - e^{-ab}) \int_{a}^{\infty} e^{-ax} \partial x + \frac{\pi}{4b} (e^{ab} - e^{-ab}) \int_{a}^{\infty} e^{-ax} \partial x + \frac{\pi}{4b} (e^{ab} - e^{-ab}) \int_{a}^{\infty} e^{-ax} \partial x + \frac{\pi}{4b} (e^{ab} - e^{-ab}) \int_{a}^{\infty} e^{-ax} \partial x + \frac{\pi}{4b} (e^{ab} - e^{-ab}) \int_{a}^{\infty} e^{-ax} \partial x + \frac{\pi}{4b} (e^{ab} - e^{-ab}) \int_{a}^{\infty} e^{-ax} \partial x + \frac{\pi}{4b} (e^{ab} - e^{-ab}) \int_{a}^{\infty} e^{-ax} \partial x + \frac{\pi}{4b} (e^{ab} - e^{-ab}) \int_{a}^{\infty} e^{-ax} \partial x + \frac{\pi}{4b} (e^{ab} - e^{-ab}) \int_{a}^{\infty} e^{-ax} \partial x + \frac{\pi}{4b} (e^{ab} - e^{-ab}) \int_{a}^{\infty} e^{-ax} \partial x + \frac{\pi}{4b} (e^{ab} - e^{-ab}) \int_{a}^{\infty} e^{-ax} \partial x + \frac{\pi}{4b} (e^{ab} - e^{-ab}) \int_{a}^{\infty} e^{-ax} \partial x + \frac{\pi}{4b} (e^{ab} - e^{-ab}) \int_{a}^{\infty} e^{-ax} \partial x + \frac{\pi}{4b} (e^{ab} - e^{-ab}) \int_{a}^{\infty} e^{-ax} \partial x + \frac{\pi}{4b} (e^{-ab} - e^{-ab}) \int_{a}^{\infty} e^{-ax} \partial x + \frac{\pi}{4b} (e^{$$

Nun hat man

$$\int_{\frac{a}{u}}^{\infty} \frac{e^{-ax} \partial x}{x} = -Ei(-\frac{na}{u}) = -Ei(-\frac{a}{u} - ab),$$

und findet durch unbestimmte Integration leicht

$$\int_{0}^{Au} \frac{e^{-i\omega t} + e^{-nu}}{x} \partial x = \frac{1}{4} \log \left( \frac{1 + bu}{1 - bu} \right)^{\frac{n}{2}} + Ei \left( -\frac{a}{u} + ub \right) + Ei \left( -\frac{a}{u} + ab \right),$$

folglich durch Substitution und Zusammenziehung

$$(8) \int_{0}^{\infty} \frac{\sin az \partial z}{z^{2} + b^{2}} \arctan(uz)$$

$$= \frac{\pi}{4b} e^{-ab} \left[\frac{1}{3} \log \left(\frac{1 + bu}{1 - bu}\right)^{2} + Ei\left(-\frac{a}{u} + ab\right)\right]$$

$$- \frac{\pi}{4b} e^{+ab} Ei\left(-\frac{a}{u} - ab\right).$$
(1)

Für 1-bu=0 gilt diese Formel nicht; man erhält vielmehr

8\*) 
$$\int_0^\infty \frac{\sin ax\partial z}{z^2 + b^2} \arctan\left(\frac{z}{b}\right) = \frac{\pi}{4b} e^{-ab} \left[C + \log(2ab)\right]$$

the effective distribution of the effective 
$$-\frac{\pi}{4b}e^{\frac{\pi}{4b}Ei}(-2ab)$$
.

Das Integral  $\Theta = \int_0^\infty \frac{z \cos az \partial z}{z^2 + b^2} \arctan(uz)$  lässt sich auf ähnliche Art entwickeln. Es wird genügen, das Resultat der Betrachtung hier anzuführen. Man erhält

$$(9) \int_0^{\infty} \frac{z \cos az \partial z}{z^2 + b^2} \arctan g(uz)$$

$$= -\frac{\pi}{4} e^{-ab} \left[ \frac{1}{2} \log \left( \frac{1 + bu}{1 - bu} \right)^2 + E(-\frac{a}{u} + ab) \right]$$

$$= \frac{\pi}{4} e^{+ab} Ei(-\frac{a}{u} - ab),$$

dagegen für  $\mathbf{z} = \frac{r^2 \mathbf{d}}{b}$ :

9\*) 
$$\int_0^\infty \frac{z \cos a z \partial z}{z^2 + b^2} \arctan\left(\frac{z}{b}\right) = -\frac{\pi}{4} e^{-ab} \left[C + \log(2ab)\right] - \frac{\pi}{4} e^{+ab} Ei(-2ab)_{iii}$$

wo C immer die Constante des Integrallogarithmus bezeichnet.

#### IV.

Wenn in den im Vorhergehenden entwickelten Integralen eine oder einige Grössen verschwinden, so werden die Resultate einfacher und die Entwickelung selbst hat einen von der der allgemeinen Fälle verschiedenen Character, weshalb jeder dieser besondere Fälle eine, besondere Betrachtung erfordert.

1. Le sei in II. a=0, oder  $\omega = \int_0^\infty \frac{\log(uz) \, \partial z}{z^2 + b^2} zu$  and an Hier

$$\begin{array}{c}
\omega = \int_{0}^{\infty} \frac{\partial z}{z^{2} + b^{2}} \int_{0}^{\infty} \frac{\cos x - \cos uzx}{x} \partial x \\
= \int_{0}^{\infty} \frac{\partial x}{x} \int_{0}^{\infty} \frac{\cos x - \cos uzx}{z^{2} + b^{2}} \partial z.
\end{array}$$

Nun ist  $\int_{0}^{\infty} \frac{\cos x}{z^2 + b^2} \partial z = \frac{\pi}{2b} \cos x, \int_{0}^{\infty} \frac{\cos uxz}{z^2 + b^2} \partial z = \frac{\pi}{2b} e^{-bux}, \text{ also } \omega = \frac{\pi}{2b} \int_{0}^{\infty} \frac{\cos x - e^{-bux}}{x} \partial x. \text{ Dies Integral kann auf zwei verschiedene Arten entwickelt werden.}$ 

a) Man setze  $\varrho = \int_{p}^{\infty} \frac{\cos x - e^{-bux}}{x} \partial x$ , wo p > 0, theile das Integral in  $\int_{p}^{\infty} \frac{\cos x}{x} \partial x - \int_{p}^{\infty} \frac{e^{-bux}}{x} \partial x$ , und setze im zweiten Theil x statt bux; dann kommt  $\varrho = -\int_{\infty}^{p} \frac{\cos x}{x} \partial x + \int_{\infty}^{bup} \frac{e^{-x} \partial x}{x}$ , oder, für die Integrale die schon bekannten unendlichen Reihen gesetzt,

$$\varrho = -C - \log p + \frac{1}{3} \cdot \frac{p^{3}}{1 \cdot 2} - \frac{1}{4} \cdot \frac{p^{4}}{1 \cdot 2 \dots 4} + \dots \\
+ C + \log bup - bup + \frac{1}{3} \cdot \frac{(bup)^{2}}{1 \cdot 2} - \frac{1}{3} \cdot \frac{(bup)^{3}}{1 \cdot 2 \cdot 3} + \dots \\
= \log(bu) + \frac{1}{3} \cdot \frac{p^{2}}{1 \cdot 2} - \frac{1}{4} \cdot \frac{p^{4}}{1 \cdot 2 \dots 4} + \dots \\
- bup + \frac{1}{3} \cdot \frac{(bup)^{2}}{1 \cdot 2} - \frac{1}{3} \cdot \frac{(bup)^{3}}{1 \cdot 2 \cdot 3} + \dots$$

Lässt man jetzt p sich der Null nähern, so erhält man

(10) 
$$\int_0^\infty \frac{\cos x - e^{-bux}}{x} \partial x = \log(bu).$$

b) Um den Werth des Integrals linker Hand zu finden, kam man für  $\frac{1}{x}$  das Integral  $\int_{0}^{\infty} e^{-zx} \partial z$  einführen; dann kommt

$$\omega = \int_{0}^{\infty} (\cos x - e^{-bux}) \, \partial x \int_{0}^{\infty} e^{-xx} \, \partial z$$

$$= \int_{0}^{\infty} \partial z \int_{0}^{\infty} (\cos x - e^{-bux}) \, e^{-xx} \, \partial x.$$

Nun ist  $\int_0^\infty \cos x e^{-xx} \, \partial x = \frac{z}{1+z^2}$ ,  $\int_0^\infty e^{-(z+bz)} \, \partial x = \frac{1}{z+bu}$ , also  $\omega = \int_0^\infty \partial z \left(\frac{z}{1+z^2} - \frac{1}{z+bu}\right)$ . Es ist ferner  $\int_0^\infty \partial z \left(\frac{z}{1+z^2} - \frac{1}{z+bu}\right)$  =  $\frac{1}{z} \log (1+z^2) - \frac{1}{z} \log \cdot (z+bu)^2 = \frac{1}{z} \log \cdot \frac{1+z^2}{z^2+zbuz+b^2u^2}$ , folglich offenbar  $\int_0^\infty \partial z \left(\frac{z}{1+z^2} - \frac{1}{z+bu}\right) = \frac{1}{z} \log \cdot (bu)^2$ , oder auch =  $\log (bu)$ , deform  $\log (bu)$ , wie vorher.

Durch Substitution erhält man nun

(11) 
$$\int_{0}^{\infty} \frac{\log(uz) \partial z}{z^2 + b^2} = \frac{\pi}{2b} \log(bu).$$

Zerlegt man  $\log(uz)$  in  $\log u + \log z$ , und beachtet, dass  $\int_0^{\infty} \frac{\log u \partial z}{z^2 + b^2}$  $= \frac{\pi}{2b} \log u$ , so kommt auch  $\int_0^{\infty} \frac{\log z \partial z}{z^2 + b^2} = \frac{\pi}{2b} \log b$ .

2. Es sei in dem Integral  $\int_0^\infty \frac{z \sin az \, \partial z}{z^2 + b^2} \log(uz)$  die Grüsse b = 0, oder  $\Theta = \int_0^\infty \frac{\sin az \, \partial z}{z} \log(uz)$  zu entwickeln. Es kommt

$$\Theta = \int_0^\infty \frac{\sin az \partial z}{z} \int_0^\infty \frac{\cos x - \cos uz x}{x} \, \partial x$$

$$= \int_0^\infty \frac{\partial x}{x} \int_0^\infty \frac{\sin az}{z} \partial z (\cos x - \cos uz z).$$

Man hat" ferner

$$\int_{0}^{\infty} \frac{\sin az \cos uxz}{z} \partial z = \frac{1}{2} \int_{0}^{\infty} \frac{\sin (a+ux)z + \sin (a-ux)z}{z} \partial z;$$

tot man, nun, dass bekanntlich 
$$\int_0^\infty \frac{\sin(a+ux)z}{z} \partial z = \frac{\pi}{2}$$
, da-

gegen  $\int_{0}^{\infty} \frac{\sin{(a-ux)z}}{z} = +\frac{\pi}{2}$  oder  $-\frac{\pi}{2}$ , jenachdem a-ux positiv oder negativ, d. i. x zwischen 0 und  $\frac{a}{u}$  oder zwischen  $\frac{a}{u}$  und  $\infty$  liegt, so hat man

$$\int_0^\infty \frac{\sin az \cos uxz}{z} \, \partial z = \frac{\pi}{2} \text{ von } x = 0 \text{ bis } x = \frac{a}{u},$$

$$= 0 \text{ von } x = \frac{a}{u} \text{ bis } x = \infty;$$

folglich

$$\int_{0}^{\infty} \frac{\sin \alpha x}{x} \partial z (\cos x - \cos u x z) = \frac{\pi}{2} (\cos x - 1) \text{ von } x = 0 \text{ bis } x = \frac{a}{u},$$
$$= \frac{\pi}{2} \cos x \text{ von } x = \frac{a}{u} \text{ bis } x = \infty;$$

also 
$$\Theta = \frac{\pi}{2} \int_{0}^{\frac{\pi}{u}} \frac{\cos x - 1}{x} \partial x + \frac{\pi}{2} \int_{\frac{\pi}{u}}^{\infty} \frac{\cos x}{x} \partial x$$
. Aber  $\int_{0}^{\frac{\pi}{u}} \frac{\cos x - 1}{x} \partial x$ 

$$= Ci\left(\frac{a}{u}\right) - C - \log \frac{a}{u}, \int_{\frac{\pi}{u}}^{\infty} \frac{\cos x}{x} \partial x = -Ci\left(\frac{a}{u}\right); \text{ also endlich}$$

(12) 
$$\int_0^\infty \frac{\sin az \, \partial z}{z} \log (uz) = -\frac{\pi}{2} \left(C + \log \frac{a}{u}\right).$$

Für u=a erhält man  $\int_0^\infty \frac{\sin az}{z} \log(az) \partial z = -\frac{\pi}{2} C$ , wo es merkwürdig ist, dass der Integralwerth von a unabhängig ist.

3. Setzt man in den Formeln (8) und (9)  $u=\infty$ , und beachtet, dass arctang (uz) für diesen Werth von u in  $\frac{\pi}{2}$  übergeht, so erhält man

(13) 
$$\begin{cases} \int_{0}^{\infty} \frac{\sin az \partial z}{z^{2}+b^{2}} = \frac{1}{2b} e^{-ab} Ei(ab) - \frac{1}{2b} e^{+ab} Ei(-ab), \\ \int_{0}^{\infty} \frac{z \cos az \partial z}{z^{2}+b^{2}} = -\frac{1}{2} e^{-ab} Ei(ab) - \frac{1}{2} e^{+ab} Ei(-ab). \end{cases}$$

Diese merkwürdigen Gleichungen findet Schlömilch in der chon citirten Abhandlung (Archiv. Thl. V. p. 211. Formel (27) and (28)) \*) mit Hülfe des Fourier'schen Theorems.

<sup>\*)</sup> In der Formel (28) ist ein Druckfehler, indem statt des + vor weiten Theile rechter Hand ein — stehen muss.

Die vorhergehenden Formeln wärden somit als specielle Fälle det Formeln (8) und (9) erscheinen. Ich weiss aber nicht, ob die hier in Anwendung gebrachte Schlussweise, dass z. B. das Integral sin az dz  $\frac{1}{z^2+b^2}$  arctang (uz), wenn u sich dem Unendlichen nähert, gegen die Grenze  $\int_{0}^{\infty} \frac{\sin az \partial z}{z^2 + b^2} \arctan(\infty)$  convergire, ausser allem Zweisel sei, und möchte aus den Formeln (8) und (9) nichts weiter schliessen, als dass die Integrale linker Hand sich den Grössen in (13) rechter Hand beliebig nähern, wenn u ins Unendliche wächst. Man kann bei Schlüssen dieser Art nicht vorsichtig genug sein. Z. B. es ist  $\int_{0}^{\infty} e^{-ax}\cos x \partial x = \frac{a}{1+a^2}$ , wenn a>0; daraus folgt, dass der Werth von  $\int_{0}^{\infty} e^{-ax}\cos x \partial x$  der Null beliebig nahe gebracht werden kann, wenn a ins Unendliche abnimmt. Keineswegs darf man aber geradezu in dem Integral a=0 oder  $\cos x \partial x = 0$  setzen, denn dies Resultat ist nach dem Obigen unrichtig. Ein anderes Beispiel ist folgendes. Man weiss, dass  $\int_{0}^{4\infty} \frac{x \sin bx \, \partial x}{1+x^2} = \frac{\pi}{2} e^{-b}, \text{ dass ferner } \int_{0}^{\infty} \frac{\cos bx \, \partial x}{1+x^2} = \frac{\pi}{2} e^{-b}; \text{ also let.}$ in Folge der Subtraction  $\int_{0}^{\infty} \frac{\cos bx - x \sin bx}{1+x^2} \, \partial x = 0, \text{ find diesa}$ Gleichung ist stets richtig, wenn b > 0 ist. Nähert sich b der Null, so bleibt der Integralwerth immer Null, etwas ganz Ander Null, so bleibt der Integralwerth immer Null; etwas ganz Ande res ist es, b=0 zu setzen, denn die Function  $\frac{\cos bx - x\sin bx}{1 + x^2}$ wird  $=\frac{1}{1+x^2}$  für b=0, und  $\int_0^\infty \frac{\partial x}{1+x^2}$  ist keineswegs gleich Null sondern gleich  $\frac{\pi}{9}$ .

Mit andern Worten, man ist gar nicht berechtigt, einer Co stante in einem bestimmten Integral einen solchen speciellen Wert beizulegen, für welchen die Entwickelung des allgemeinen Fall ibre Anwendbarkeit verliert. Dies ist bei den Integralen (8) n (9) der Fall, indem die obige Herleitung ihrer Werthe darauf ruht, dass man für arctang (uz) ein hestimmtes Integral setzt, nicht mehr geschehen kann, sobald aus dieser Function ein Constante, nämlich arctang  $(\infty) = \frac{\pi}{2}$  wird.

Die Integrale (13) linker Hand sind hiernach besonders zu e wickeln, und es ist merkwürdig, dass die Werthe derselbe schwerer zu ermitteln sind, als die der zusammengesetzteren tegrale (8) und (9). Wir haben hier ein Beispiel, dass das Al meine mitunter leichter zu bestimmen ist als das Besondere. THE CLASS

V.

. . .

Bevor ich aber zum Beweise der Formein (13) übergehe es nöthig, folgende Integralwerthe

$$\omega = \int_{0}^{\infty} \frac{\sin az}{z^{2} + b^{2}} Si(uz) dz, \quad \omega_{1} = \int_{0}^{\infty} \frac{z \cos az}{z^{2} + b^{2}} Si(uz) dz;$$

$$\Theta = \int_{0}^{\infty} \frac{\cos az}{z^{2} + b^{2}} Si(uz) dz, \quad \Theta_{1} = \int_{0}^{\infty} \frac{z \sin az}{z^{2} + b^{2}} Si(uz) dz$$

usuchen, wo bekanntlich

$$Si(uz) = \int_{0}^{1} \frac{\sin uzx}{x} \partial x,$$

$$Ci(uz) = \int_{\infty}^{1} \frac{\cos uzx}{x} \partial x.$$

a) Kehrt man die Integration um, so erhalt man

$$\omega = \int_0^1 \frac{\partial x}{x} \int_0^\infty \frac{\sin az \sin uxz}{z^2 + b^2} \, \partial z$$

$$= \frac{1}{2} \int_0^1 \frac{\partial x}{x} \int_0^\infty \frac{\cos (a - ux)z - \cos (a + ux)z}{z^2 + b^2} \, \partial z.$$

hat nun  $\int_{0}^{\infty} \frac{\cos(a-ux)z}{z^2+b^2} \partial z$  zwei verschiedene Werthen ijet idem a-ux positiv oder negativ ist, nämlich im ersten Falle den rth  $\frac{\pi}{2b}e^{-b(x-ux)}$ , im andern den Werth  $\frac{\pi}{2b}e^{+b(a-ux)}$ . Ist  $\frac{a}{u} > 1$ , gilt immer der erste Werth, da nach x von 0 bis 1 integrirt den soll, und es kommt  $\omega = \frac{\pi}{4b}e^{-ab}\int_{0}^{1} \frac{e^{bux}-e^{-bux}}{x} \partial x$ , oder, man leicht findet,

(14) 
$$\int_0^\infty \frac{\sin az}{z^2 + b^2} Si(uz) dz = \frac{a}{4b} e^{\frac{1}{12}b} \left[ Ei(bu) - Ei(\frac{y_1}{2}bu) \right],$$

auch

$$Ei(bu) - Ei(-bu) = 2[bu + \frac{1}{2} \cdot \frac{(bu)^3}{1.2.3} + \frac{(bu)^5}{1.2...5} + ...]$$

nn dagegen  $\frac{a}{u} < 1$ , so wird  $\int_{0}^{4b} \frac{\cos{(u - ux)z}}{z^2 + b^2} \partial z$  bald den einen, l den andern der oben angegebenen Werthe erhalten, nämlich x=0 bis  $x=\frac{a}{u}$  den ersten, von  $x=\frac{a}{u}$  bis x=1 den zweiten, man muss also eine Thellung von  $\omega$  vornehmen, nämlich

gyfa ( )夏 m na - Je (a夏u)にa m - バラ " o ceiniade

$$\omega = \frac{1}{3} \int_0^{\infty} \frac{\partial x}{x} \int_0^{\infty} \frac{\cos(a - ux)z - \cos(a + ux)z}{z^2 + b^2} \frac{\partial z}{\partial z}$$

$$+ \frac{1}{3} \int_a^{\infty} \frac{\partial x}{x} \int_0^{\infty} \frac{\cos(a - ux)z - \cos(a + ux)z}{z^2 + b^2} \frac{\partial z}{\partial z}$$

Demnächst kommt

$$\omega = \frac{\pi}{4b} e^{-ab} \int_0^a \frac{e^{bux} - e^{-bux}}{x} \partial x + \frac{\pi}{4b} (e^{ab} - e^{-ab}) \int_a^a \frac{e^{-bux}}{x} \partial x,$$

und überdies

$$\int_{\frac{a}{u}}^{1} \frac{e^{-bux}}{x} \, dx = \int_{\frac{a}{u}}^{\infty} \frac{e^{-bux}}{x} \, dx + \int_{\frac{a}{u}}^{1} \frac{e^{-bux}}{x} \, dx$$

$$= -\int_{\frac{a}{u}}^{ab} \frac{e^{-x} \partial x}{x} + \int_{\frac{a}{u}}^{ub} \frac{e^{-x} \partial x}{x} = Ei(-ub) - Ei(-ab),$$

$$\int_{0}^{u} \frac{e^{bux} - e^{-bux}}{x} \, dx = \int_{0}^{ub} \frac{e^{x} - e^{-x}}{x} \, dx = Ei(ab) - Ei(-ab).$$

Führt man diese Werthe ein, so entsteht

(15) 
$$\int_0^\infty \frac{\sin az}{z^2 + b^2} Si(uz) \, \partial z = \frac{\pi}{4b} e^{-ab} \left[ Ei(ab - Ei(-ub)) \right]_{ii}$$
$$-\frac{\pi}{4b} e^{+ab} \left[ Ei(-ab) - Ei(-ub) \right]_{ii}$$
$$(a = u).$$

β) Kehrt man in dem Doppelintegral Θ die Integration u so kommt

$$\Theta = \int_{-\infty}^{1} \frac{\partial x}{x} \int_{0}^{\infty} \frac{\cos az \cos uxz}{z^{2} + b^{2}} \partial z$$

$$= 1 \int_{-\infty}^{1} \frac{\partial x}{x} \int_{0}^{\infty} \frac{\cos(a - ux)z + \cos(a + ux)z}{z^{2} + b^{2}} \partial z.$$

Ist nun zuerst  $\frac{a}{u} = 1$ , so wird, da nach x von  $\infty$  bis 1 integries werden soll, stets a = ux sein, und es ist  $\int_{0}^{\infty} \frac{\cos(a - ux)z}{z^2 + b^2}$   $\frac{\pi}{2b} e^{+b(a - ux)}$ , also  $\frac{\pi}{2b} e^{+b(a - ux)}$ , also  $\frac{\pi}{2b} e^{-b(a - ux)} = \frac{\pi}{2b} e^{-b(a - ux)}$ .

(16) 
$$\int_0^\infty \frac{\cos az}{z^2 + b^2} Ci(uz) \partial z = \frac{\pi}{4b} (e^{ab} + e^{-ab}) Ei(-ub).$$

$$(a = u).$$

Let dagegen  $\frac{a}{u} = 1$ , so setzt man

$$\Theta = \int_{\frac{\pi}{2}}^{\frac{\pi}{2}} \frac{\partial x}{\partial x} \int_{0}^{\infty} \frac{\cos az \cos uxz}{z^2 + b^2} \partial z + \int_{\frac{\pi}{2}}^{1} \frac{\partial x}{\partial x} \int_{0}^{\infty} \frac{\cos az \cos uxz}{z^2 + b^2} \partial z,$$

und erhält

$$\Theta = \frac{\pi}{4b}e^{-ab}\int_{\frac{a}{a}}^{1}\frac{e^{bus}+e^{-bus}}{x}\partial x + \frac{\pi}{4b}(e^{ab}+e^{-ab})\int_{-\infty}^{\frac{a}{a}}\frac{e^{-bus}}{x}\partial x.$$

Nun ist

$$\int_{a}^{1} \frac{e^{bus} + e^{-bus}}{x} \partial x = \int_{ab}^{ab} \frac{e^{s} + e^{-s}}{x} \partial x,$$

$$\int_{a}^{u} \frac{e^{s} + e^{-s}}{\partial x} \partial x = Ei(x) + Ei(-x) - 2C,$$

$$\int_{ab}^{ub} \frac{e^x + e^{-x}}{x} \partial x = Ei(ub) + Ei(-ub) - Ei(ab) - Ei(-ab),$$
which
$$(17) \int_{0}^{ab} \frac{\cos ax}{z^2 + b^2} Ci(uz) \partial z$$

(17) 
$$\int_{0}^{\infty} \frac{\cos az}{z^2 + h^2} Ci(uz) \partial z$$

$$= \frac{\pi}{4b} e^{-ab} \left[ Ei(ub) + Ei(-ub) - Ei(ab) \right] + \frac{\pi}{4b} e^{+ab} Ei(-ab)$$

Let 
$$x^{m} = x^{m}$$
 (a  $\overline{\sum}_{i=1}^{m} x_{i}$ ), where  $x^{m} = x^{m}$  is the real conditional  $1$  and  $2$ 

7) Was die Integrale  $\omega_1$  und  $\Theta_1$  betrifft, so mag es genügen, as die Resultate der Entwickelung, deren Gang nun schon hinglich bekannt ist, anzugeben. Man erhält nämlich  $\sum_{n=1}^{\infty} \frac{z\cos az}{z^2+b^2} Si(uz)\partial z = -\frac{\pi}{4}e^{-ab} \left[ Ei(bu) - Ei(-bu) \right] \quad (a > u),$ 

$$\int_{0}^{\infty} \frac{z\cos az}{z^{2}+b^{2}} \operatorname{Si}(uz) \partial z = -\frac{\pi}{4} e^{-ab} \left[ \operatorname{Ei}(bu) - \operatorname{Ei}(-bu) \right] \quad (a = 0)$$

$$\int_0^{\infty} \frac{z \cos az}{z^2 + b^2} Si(uz) \partial z = -\frac{\pi}{4} e^{-ab} [Ei(ab) - Ei(-ub)]$$

$$-\frac{\pi}{4} e^{+ab} [Ei(-ab) - Ei(-ub)] \quad (a = u),$$

(20) 
$$\int_{0}^{\infty} \frac{z \sin az}{z^{2} + b^{2}} Ci(uz) \, \partial z = -\frac{\pi}{4} \left[ (e^{ab} - e^{-ab}) (Ei(-ub)) \right]$$

$$(20) \int_{0}^{\infty} \frac{z \sin az}{z^{2} + b^{2}} Ci(uz) \partial z = -\frac{\pi}{4} \left[ (e^{ab} - e^{-ab}) (Ei(-ub)) - (a - e^{-ab}), \right]$$

$$(21) \int_{0}^{\infty} \frac{z \sin az}{z^{2} + b^{2}} Ci(uz) \partial z = +\frac{\pi}{4} e^{-ab} \left[ Ei(ub) + Ei(-ub) - Ei(ab) \right]$$

$$-\frac{\pi}{4} e^{+ab} Ei(-ab) - (a - e^{-ab}).$$

and the state of the state of

Um nun die Formeln (13) herzuleiten, gehe man von volgenden, schon in einer andern Abhandlung (Theil X. Nr. XXV.) von mir entwickelten Integralen aus: ildilə i m

a) 
$$\begin{cases} e_1 = \int_{q}^{a-u} \frac{e^{-bx}\partial x}{x-a} = e^{-ab} [Ei(ub) - Ei(ab)], \\ e_2 = \int_{a+u}^{\infty} \frac{e^{-bx}\partial x}{x-a} = -e^{-ab} Ei(-ub), \\ e = \int_{0}^{\infty} \frac{e^{-bx}\partial x}{x+a} = -e^{+ab} Ei(-ab). \end{cases}$$

Man multiplicire jede dieser Gleichungen mit  $\frac{\pi}{2k}$ , und setze für  $\frac{\pi}{2b}e^{-bx}$  das bestimmte Integral  $\int_0^\infty \frac{\cos xz\partial z}{z^2+b^2}$ , und kehre die Integration um; dann kommt

$$\alpha) \begin{cases} \frac{\pi}{2b} \varrho_1 = \int_0^{a-u} \frac{\partial x}{x-a} \int_0^{\infty} \frac{\cos xz \, \partial z}{z^2 + b^2} = \int_0^{\infty} \frac{\partial z}{z^2 + b^2} \int_0^{a-u} \frac{\cos xz \, \partial z}{\sin a \cdot 1} \\ \frac{\pi}{2b} \varrho_2 = \int_{a+u}^{\infty} \frac{\partial x}{x-a} \int_0^{\infty} \frac{\cos xz \, \partial z}{z^2 + b^2} = \int_0^{\infty} \frac{\partial z}{z^2 + b^2} \int_{a+u}^{\infty} \frac{\cos xz \, \partial z}{x-a}, \\ \gamma) \begin{cases} \frac{\pi}{2b} \varrho_2 = \int_0^{\infty} \frac{\partial x}{x+a} \int_0^{\infty} \frac{\cos xz \, \partial z}{z^2 + b^2} = \int_0^{\infty} \frac{\partial z}{z^2 + b^2} \int_0^{\infty} \frac{\cos xz \, \partial z}{x+a}. \end{cases}$$

Dabei ist aber nicht zu übersehen, dass die Formel

$$\int_0^\infty \frac{\cos xz \partial z}{z^2 + b^2} = \frac{\pi}{2b} e^{-b\pi}$$

nur unter der Voraussetzung eines positiven x gilt; in den den letzten Gleichungen  $\beta$ ),  $\gamma$ ) sind die Grenzen von x positiv, der gelten also unhedingt, in der ersten aber wird die Grenze a nur positiv, wenn a > u, und nur unter dieser Bedingung ist angültig. Führen wir jetzt für die Integrale  $\int_{a-u\cos xz\partial x}^{a-u\cos xz\partial x} \int_{a+u}^{\infty} \cos xz\partial x$ and  $\int_{-\infty}^{\infty} \frac{\cos x i \partial x}{x + a}$  ihre in einer vorhergehenden Abhandlung (Ti

$$\beta') \left\langle \frac{\pi}{2b} \varphi_1 = \int_0^{\infty} \frac{\partial z}{z^2 + b^2} \left[ \cos az \left[ Ci(uz) - Ci(az) \right] + \sin az \left[ Si(uz) - Si(az) \right] \right]$$

$$(a > u),$$

$$\beta') \left\langle \frac{\pi}{2b} \varphi_2 = \int_0^{\infty} \frac{\partial z}{z^2 + b^2} \left[ -\cos az Ci(uz) - \sin az \left\{ \frac{1}{2}\pi - Si(uz) \right\} \right],$$

$$\gamma') \left\langle \frac{\pi}{2b} \varphi = \int_0^{\infty} \frac{\partial z}{z^2 + b^2} \left[ -\cos az Ci(az) + \sin uz \left\{ \frac{1}{2}\pi - Si(az) \right\} \right].$$

Da nun die Werthe von  $\varrho_1$ ,  $\varrho_2$ ,  $\varrho$  aus a), b), c) bekannt, und die Integrale  $\int_0^\infty \frac{\cos az}{z^2+b^2} Ci(uz) \partial z$ ,  $\int_0^\infty \frac{\sin az}{z^2+b^2} Si(uz) \partial z$  in V. entwickelt sind, so sieht man, dass mit Hilfe jeder der beiden Gleichungen  $\beta'$ ),  $\gamma'$ ) das Integral  $\int_0^\infty \frac{\sin az}{z^2+b^2}$  gefunden werden kann. Am einfachsten ist es, entweder die Formel  $\gamma'$ ) anzuwenden, oder auf folgende Art zu verfahren. Man findet

$$\begin{split} &\frac{\pi}{2b}(\varrho_1 + \varrho_2 - \varrho) = \int_0^{\infty} \frac{\sin az \, \partial z}{z^2 + b^2} [2Si(uz) - \pi] \\ &= 2 \int_0^{\infty} \frac{\sin az}{z^2 + b^2} Si(uz) \, \partial z - \pi \int_0^{\infty} \frac{\sin az \, \partial z}{z^2 + b^2}, \end{split}$$

und folglich, wenn für den ersten Theil sein Werth aus 14) eingeführt wird \*),

$$\int_{0}^{a} \frac{\sin az \, \partial z}{z^{2} + b^{2}} = \frac{1}{2b} e^{-ab} Ei(ab) - \frac{1}{2b} e^{+ab} Ei(-ab),$$

übereinstimmend mit 13)

Um endlich  $\int_{0}^{\infty} \frac{z \cos az \partial z}{z^2 + b^2}$  zu bestimmen \*\*), braucht man nur die Gleichungen a), b), c) mit  $\frac{\pi}{2}$  zu multipliciren, und für  $\frac{\pi}{2}e^{-bx}$  das bestimmte Integral  $\int_{0}^{\infty} \frac{z \sin xz \partial z}{z^2 + b^2}$  einzuführen. Es kommt

$$\frac{\pi}{2}e_1 = \int_{-\frac{\pi}{2}}^{\infty} \frac{z\partial z}{z^2 + h^2} \left[ \sin az \left\{ Ci(uz) - Ci(az) \right\} - \cos az \left\{ Si(uz) - Si(az) \right\} \right]$$

$$(a > u),$$

$$\frac{\pi}{2} e_1 = \int_{-\frac{\pi}{2}}^{\infty} \frac{z\partial z}{z^2 + b^2} \left[ -\sin az Ci(uz) + \cos az \left\{ \frac{1}{2}\pi - Si(uz) \right\} \right],$$

$$\frac{\pi}{2} e = \int_{-\frac{\pi}{2}}^{\infty} \frac{z\partial z}{z^2 + b^2} \left[ \sin az Ci(az) + \cos az \left\{ \frac{1}{2}\pi - Si(az) \right\} \right].$$

Man darf hier nicht die Gleichung 15) anwenden, da in a') a>u min muss.

Man könnte das Integral durch Differentiation der vorhergehenden Helchung nach a entwickeln; es geschieht hier nicht, weil wegen der Frenzen en geschieht nicht, weil wegen der Frenzen en geschieht hier nicht die Gleichung 15) anwenden, da in a') a>u

Hier kann man nun entweder in der letzten Gleichung für die Integrale  $\int_{0}^{\infty} \frac{z \sin az}{z^2 + b^2} Ci(az) \partial z, \int_{0}^{\infty} \frac{z \cos az}{z^2 + b^2} Si(az) \partial z \text{ ihre obigeness}$ Werthe einführen, oder die Gleichung

$$\frac{\pi}{2}(\varrho_1+\varrho_2+\varrho)=\int_0^\infty \frac{z\cos az\,\partial z}{z^2+b^2}\left[\pi-2Si(uz)\right]$$

bilden, und erhält durch Substitution

$$\int_0^\infty \frac{z\cos az\partial z}{z^2+b^2} = -\frac{1}{2}e^{-ab}Ei(ab) - \frac{1}{4}e^{+ab}Ei(-ab),$$

womit die Formel (13) wieder in Einklang ist.

#### IX.

### Ueber den Fall eines Körpers längs einer Parabel.

Von dem

Herrn Doctor J. Dienger,

Lehrer der Mathematik und Physik an der höheren Bürgerschule zu Sinsheim bei Heidelberg.

Es stelle ADB (Taf. II. Fig. 4.) eine Parabel dar, deren Spitze D ist; DF sei ihre Hauptaxe. Ein Kürper falle von B nach X auf dieser Parabel, und man frägt nun nach der Zeit, die er dazu gebraucht hat.

er dazu gebraucht hat. Sei der Bogen DX = s, DF = h, DY = x, t die verlange Zeit, g die Beschleunigung der Schwere (=9<sup>20</sup>, 808...), so is (Poisson, Mechanik. I. §. 194):

$$\sqrt{2g} \cdot \partial t = -\frac{\partial s}{\sqrt{h-x}}$$
 (1)

Sei nun  $y^2 = px$  die Gleichung der Parabel, so ist  $y = \sqrt{p}$ ;  $\frac{\partial y}{\partial x} = \frac{\sqrt{p}}{2\sqrt{x}}$ , also  $\frac{\partial s}{\partial x} = \sqrt{1 + \frac{p}{4x}} = \frac{\sqrt{p+4x}}{2\sqrt{x}}$ , und somit

$$2\sqrt{2g} \cdot \partial t = -\frac{\sqrt{p+4x} \cdot \partial x}{\sqrt{x} \cdot \sqrt{h-x}} = -\frac{(p+4x)\overline{\partial x}}{\sqrt{x} \cdot \sqrt{h-x} \cdot \sqrt{p+4x}},$$

$$2\sqrt{2g} \cdot t = \int_{x}^{h} \frac{(p+4x)\partial x}{x\sqrt{x} \cdot \sqrt{h-x} \cdot \sqrt{p+4x}}$$

$$= \frac{1}{2} \int_{x}^{h} \frac{(p+4x)\partial x'}{\sqrt{x} \cdot \sqrt{h-x} \cdot \sqrt{x+\frac{p}{4}}}.$$
(2)

Um also t zu erhalten, darf man nur das letzte Integral bestimmen. Dasselbe kommt aber auf elliptische Functionen zurück und zwar vermittelst folgender Umgestaltungen.

Man setze

$$L = \frac{1}{2} \left\{ \frac{\sqrt{p}}{2} + \sqrt{h + \frac{p}{4}} \right\},$$

$$N = \frac{1}{2} \left\{ \frac{\sqrt{p}}{2} + \sqrt{h + \frac{p}{4}} \right\};$$

bestimme ferner die Grösse z so, dass

$$\frac{k(1-z)}{1+z} = -\frac{x}{x-h}, \text{ wenn } k = \frac{\sqrt{p}}{2\sqrt{h+\frac{p}{4}}};$$

alsdann ist

$$x = \frac{1}{4} \cdot \frac{h \sqrt{p} \cdot (z-1)}{Nz - L},$$

$$\partial x = -\frac{h}{4} \sqrt{p(h + \frac{p}{4})} \cdot \frac{\partial z}{(Nz - L)^2},$$

$$\frac{\partial x}{\sqrt{x} \cdot \sqrt{h - x} \cdot \sqrt{x + \frac{p}{4}}} = \frac{-\partial z}{\sqrt{1 - z^2} \cdot \sqrt{L^2 - N^2 z^2}},$$

$$\int_{\sqrt{x}.\sqrt{k-x}.\sqrt{x+\frac{p}{k}}}^{(p+4x)\partial x} = -\frac{1}{2} \int_{(Nz-L)\sqrt{L^2-N^2z^2}\sqrt{1-z^2}}^{(pN+h\sqrt{p})z-(pL+h\sqrt{p})} \partial z$$

Sei nun

$$A=pN+h\sqrt{p}$$
,  $B=pL+h\sqrt{p}$ .

Defermer die h und x entsprechenden Gränzen von z sind: -1 and z so ist:

$$4\sqrt{2g}.t = -\int^{-1} \frac{(Az-B)\,\partial z}{(Nz-L)\sqrt{L^2-N^2z^2\sqrt{1-z^2}}}$$

Man setze z=-v, so ist

$$4\sqrt{2g}.t = \int_{0}^{1} \frac{(Av + B)\partial v}{(L + Nv)\sqrt{L^{2} - N^{2}v^{2}}\sqrt{1 - v^{2}}}.$$

Setzt man nun v=sin p, so wird:

$$4\sqrt{2g} \cdot t = \frac{1}{L^2} \int_{\frac{\pi}{2}}^{\frac{\pi}{2}} \frac{(A\sin\varphi + B)\partial\varphi}{(1 + \frac{N}{L}\sin\varphi)\sqrt{1 - \frac{N^2}{L^2}\sin^2\varphi}}$$

$$= \frac{A}{L^2} \int_{0}^{\frac{\pi}{2}} \frac{\sin\varphi\partial\varphi}{(1 + k\sin\varphi)\sqrt{1 - k^2\sin^2\varphi}}$$

$$- \frac{A}{L^2} \int_{0}^{\frac{\pi}{2}} \frac{\sin\varphi\partial\varphi}{(1 + k\sin\varphi)\sqrt{1 - k^2\sin^2\varphi}}$$

$$+ \frac{B}{L^2} \int_{0}^{\frac{\pi}{2}} \frac{\partial\varphi}{(1 + k\sin\varphi)\sqrt{1 - k^2\sin^2\varphi}}$$

$$- \frac{B}{L^2} \int_{0}^{\frac{\pi}{2}} \frac{\partial\varphi}{(1 + k\sin\varphi)\sqrt{1 - k^2\sin^2\varphi}},$$
wo  $k = \frac{N}{L} = -\frac{\sqrt{h + \frac{p}{4}} - \sqrt{\frac{p}{4}}}{\sqrt{h + \frac{p}{4}} + \sqrt{\frac{p}{4}}} = -\frac{\left(\sqrt{h + \frac{p}{4}} - \sqrt{\frac{p}{4}}\right)^2}{h}...$ 

Setzte man demnach

$$k = \frac{\left(\sqrt{h + \frac{p}{4}} - \sqrt{\frac{p}{4}}\right)^2}{h},$$

so wăre:

$$A\sqrt{2g} \cdot t = \frac{A}{L^2} \int_0^{\frac{\pi}{2}} \frac{\sin\varphi\partial\varphi}{(1-k\sin\varphi)\sqrt{1-k^2\sin^2\varphi}}$$

$$-\frac{A}{L^2} \int_0^{\frac{\varphi}{2}} \frac{\sin\varphi\partial\varphi}{(1-k\sin\varphi)\sqrt{1-k^2\sin^2\varphi}}$$

$$+\frac{B}{L^2} \int_0^{\frac{\pi}{2}} \frac{\partial\varphi}{(1-k\sin\varphi)\sqrt{1-k^2\sin^2\varphi}}$$

$$-\frac{B}{L^2} \int_0^{\frac{\varphi}{2}} \frac{\partial\varphi}{(1-k\sin\varphi)\sqrt{1-k^2\sin^2\varphi}}$$

$$(3)$$

Nun handelt es sich um die Bestimmung der Integrales:
$$\int_{0}^{\varphi} \frac{\sin \varphi \partial \varphi}{(1-k\sin \varphi) \sqrt{1-k^2\sin^2\varphi}} = M,$$

$$\int_{0}^{\varphi} \frac{\partial \varphi}{(1-k\sin \varphi) \sqrt{1-k^2\sin^2\varphi}} = N.$$

Vor Allem ist klar, dass
$$N-kM = \int_{0}^{\varphi} \frac{1-\theta \varphi^{-1}}{\sqrt{1-k^2 \sin^2 \varphi}} = F(\varphi,k)$$
: 'god accepted

ist, woraus folgt 
$$M = \frac{|N|}{k} - \frac{F(\varphi, k)}{k}.$$

Ferner ist

$$=\int_{0}^{\varphi} \frac{\partial \varphi}{\sqrt{(1-k^{2}\sin^{2}\varphi)^{3}}} + \int_{0}^{\varphi} \frac{k\sin\varphi\partial\varphi}{\sqrt{(1-k^{2}\sin^{2}\varphi)^{3}}}.$$

Das erste dieser Integrale ist:

$$E(\varphi,k) \stackrel{k^2 \sin \varphi \cos \varphi}{(1-k^2)\sqrt{1-k^2\sin^2\varphi}}, \qquad (1-k^2)^{\frac{1}{2}}$$

das zweite wird auf folgende Weise gefunden.

Man setze  $k\sin\varphi = \sin\psi$ , was erlaubt ist, da k < 1; alto

$$\sin \varphi = \frac{\sin \psi}{k}$$
,  $\cos \varphi \partial \varphi = \frac{\cos \psi \partial \psi}{k}$ ,  $\partial \varphi = \frac{\cos \psi \partial \psi}{\sqrt{k^2 + \sin^2 \psi}}$ ;

$$\int_{0}^{\varphi} \frac{k \sin \varphi \partial \varphi}{\sqrt{(1-k^2 \sin^2 \varphi)^3}} = \int_{0}^{\psi} \frac{\sin \psi \partial \psi}{\cos^2 \psi \sqrt{k^2 - \sin^2 \psi}}$$

Setzt man nun  $\cos \psi = x$ , so ist dieses Integral

$$= \int_x^1 \frac{\partial x}{x^2 \sqrt{x^2 - k_1^2}},$$

1 . .

wenn  $k_1^2 = 1 - k^2$ ,

$$=\frac{k}{1-k^2} - \frac{\sqrt{x^2-k_1^2}}{(1-k^2)x} = \frac{k}{1-k^2} - \frac{k\cos\varphi}{(1-k^2)\sqrt{1-k^2\sin^2\varphi}}$$

Demnach endlich:

$$\begin{split} N &= \frac{E(\varphi,k)}{k^2} - \frac{k^2 \sin\varphi \cos\varphi}{(1-k^2)\sqrt{1-k^2\sin^2\varphi}} + \frac{k}{1-k^2} \\ &- \frac{k\cos\varphi}{(1-k^2)\sqrt{1-k^2\sin^2\varphi}} \\ &= \frac{E(\varphi,k)}{k^2} + \frac{k}{1-k^2} - \frac{k\cos\varphi}{1-k^2} \sqrt{\frac{1+k\sin\varphi}{1-k\sin\varphi}} \\ M &= \frac{E(\varphi,k)}{k^2} + \frac{1}{1-k^2} - \frac{\cos\varphi}{1-k^2} \sqrt{\frac{1+k\sin\varphi}{1-k\sin\varphi}} - \frac{F(\varphi,k)}{k}. \end{split}$$

Hieraus folgi:

$$\int_{0}^{\frac{\pi}{2}} \frac{\sin \psi \dot{n} \psi}{(1 - k \sin \psi) \sqrt{1 - k^{2} \sin^{2} \psi}} = \frac{E\left(\frac{\pi}{2}, k\right)}{k^{3}} + \frac{1}{1 - k^{2}} - \frac{P\left(\frac{\pi}{2}, k\right)}{k},$$

$$\int_{0}^{\frac{\pi}{2}} \frac{\partial \psi}{(1 - k \sin \psi) \sqrt{1 - k^{2} \sin^{2} \psi}} = \frac{E\left(\frac{\pi}{2}, k\right)}{k^{3}} + \frac{k}{1 - k^{2}};$$

also cadida

$$\frac{A\sqrt{2g}.t=}{L^{2}} \left\{ \frac{E\left(\frac{\pi}{2},k\right) - E(\varphi,k)}{L^{2}} + \frac{F(\varphi,k) - F\left(\frac{\pi}{2},k\right)}{L} + \frac{\cos\varphi\sqrt{1+k\sin\varphi}}{1-k\sin\varphi} \right\} (5)$$

$$+ \frac{B}{L^{2}} \left[ \frac{E\left(\frac{\pi}{2},k\right) - E(\varphi,k)}{L^{2}} + \frac{k\cos\varphi\sqrt{1+k\sin\varphi}}{1-k\sin\varphi} \right] (5)$$

Die Grüsse p ist so bestimmt, dass

$$-\frac{x}{x-h} = \frac{\sqrt{p}}{2\sqrt{h+\frac{p}{4}}} \cdot \frac{1+\sin\varphi}{1-\sin\varphi}$$

**eder** 

$$\sin \varphi = \frac{x + k'(x - k)}{x - k'(x - k)}, \text{ we } k' = \frac{\sqrt{p}}{\sqrt{4k + p}}$$

Um die Zeit  $\tau$  zu bestimmen, die der Kürper braucht, his er in D ist, hat man x=0, also  $\varphi=\frac{\pi}{2}$  zu setzen. Daher ist man t=0, also t=0

4 
$$\sqrt{2g}$$
.  $\tau = \frac{A}{L^2} \left[ \frac{2E\left(\frac{\pi}{2}, k\right)}{k^3} - \frac{2F\left(\frac{\pi}{2}, k\right)}{k} \right]$ 

$$+ \frac{B}{L^2} \left[ \frac{2E\left(\frac{\pi}{2}, k\right)}{k^2} \right].$$
(6)

Sei, um ein spezielles Beispiel anzusähren, h=2p, so ist

$$L=\sqrt{p}, N=-\frac{1}{2}\sqrt{p}, k=\frac{1}{2}, k'=\frac{1}{3};$$

$$\sin \varphi = \frac{4x - 2p}{2x + 2p} = \frac{2x + p}{x + p};$$

$$A = \frac{1}{2}p \sqrt{p}, B = 3p \sqrt[3]{p}; \frac{A}{L^2} = \frac{1}{2}\sqrt{p}, \frac{B}{L^2} = 3\sqrt{p};$$

also

$$4\sqrt{2g} \cdot \tau = \frac{3}{4}\sqrt{p}\left\{16E\left(\frac{\pi}{2}, \frac{1}{2}\right) - 4F\left(\frac{\pi}{2}, \frac{1}{2}\right)\right\} + 3\sqrt{p}\left\{8E\left(\frac{\pi}{2}, \frac{1}{2}\right)\right\}$$
$$= 6\sqrt{p}\left[-F\left(\frac{\pi}{2}, \frac{1}{2}\right) + 8E\left(\frac{\pi}{2}, \frac{1}{2}\right)\right].$$

Num ist 
$$E\left(\frac{\pi}{2}, \frac{1}{2}\right) = 1,46746;$$

$$F\left(\frac{\pi}{2},\frac{1}{2}\right)=1,68575;$$

.m - 650 []

also

$$8E\left(\frac{\pi}{2},\frac{1}{2}\right) - F\left(\frac{\pi}{2},\frac{1}{2}\right) = 10,05393;$$

$$6\{8E\left(\frac{\pi}{2},\frac{1}{2}\right)-F\left(\frac{\pi}{2},\frac{1}{2}\right)\}=60,32358;$$

$$\tau = \frac{60,32358}{4\sqrt{2g}} \sqrt{p} = 3,405 \sqrt{p}.$$

Die Zeit, die ein Körper braucht, um frei durch die Höhe k=2p zu fallen, ist:

$$\sqrt{\frac{2h}{g}} = \sqrt{\frac{4}{g}} \cdot \sqrt{p} = \frac{2}{\sqrt{q}} \cdot \sqrt{p} = 0.6386 \sqrt{p},$$

o dass die Fallzeit sehr vermehrt ist, ungefähr 5 mal.

Zieht man eine gerade Linie durch die Endpunkte des betrachteten Bogens, so sind die Koordinaten des äussersten Punktes: 2p,  $p\sqrt{2}$ ; demnath findet man die Fallzeit, wenn man statt g so eben setzt

$$g \cdot \frac{p\sqrt{2}}{\sqrt{4p(1+2p)}} = g \cdot \frac{\sqrt{2}}{\sqrt{6}} = g\sqrt{\frac{1}{3}},$$

also diese:

$$\frac{2\sqrt[4]{3}}{\sqrt{p}}\sqrt{p}=1,606.\sqrt{p}.$$

Die für den Fall durch die Parabel nöthige Zeit ist ungefähr das Doppelte.

Zurückführung des Integrals  $\int_{0}^{\varphi} \frac{\sinh^{4}\varphi \partial \varphi}{(1-k\sin\varphi)\sqrt{1-k^{2}\sin^{2}\varphi}}$ 

 $r\left(\frac{1}{2},\frac{d}{d}\right) = re^{-\frac{1}{2}} \left(\frac{1}{2} + \frac{1}{2} + \frac{1}{$ 

$$\int_0^{\varphi} \frac{\sin^4\varphi \partial \varphi}{(1-k\sin\varphi)\sqrt{1-k^2\sin^2\varphi}}$$

# auf elliptische Funktionen.

Von dem
Herrn Doctor J. Dienger,

6.1.

Lehrer der Mathematik und Physik an der höheren Bürgerschule zu Sinshelm bei Heidelberg:

Ş. I. Sei & L. und mail setze

$$\sin^{n}\varphi\partial\varphi = \lim_{n \to \infty} \frac{\sin^{n}\varphi\partial\varphi}{(1-k\sin\varphi)\sqrt{1-k^{2}\sin^{2}\psi}} = N_{n},$$

dange of  $\int_{-\infty}^{\varphi} \frac{\sin^n \varphi \partial \varphi}{\sqrt{1-k^2 \sin^2 \varphi}} = A_{\bullet}$ ; the first off each of the other standard off each other standard of the then bogeness as shad in a company independent

$$\begin{array}{c}
N_{0} - k N_{1} = A_{0}, & \text{otherwise} \\
N_{1} - k N_{2} = A_{1} + k N_{3} = A_{2} + k N_{3} = A_{3} + k N_{3} + k N_$$

: . . .

Da aber, nach der vorhergehenden Abhandlung:

$$N_{q} = \frac{E(\varphi, k)}{k^{2}} + \frac{k}{1 - k^{2}} - \frac{k \cos \varphi}{1 - k^{2}} \sqrt{\left(\frac{1 + k \sin \varphi}{1 - k \sin \varphi}\right)}, \quad (2)$$

ist, wenn man 
$$A_0$$
,  $A_1$ ,..... als bekannt voraussetzt, vermüge (1) such  $N_1$ ,  $N_2$ ,.... gegeben. Es handelt sich also um die Bestimmung von  $A_0$ ,  $A_1$ ,.... Nun ist
$$A_0 = \int_0^{\varphi} \frac{\partial \varphi}{\sqrt{1 - k^2 \sin^2 \varphi}} = F(\varphi, k),$$

$$A_1 = \int_0^{\varphi} \frac{\sin \varphi \partial \varphi}{\sqrt{1 - k^2 \sin^2 \varphi}} = \frac{1}{k} \log \left[ \sqrt{\frac{(1+k)(1-k\cos\varphi)}{(1-k)(1+k\cos\varphi)}} \right],$$
(3)
$$A_2 = \int_0^{\varphi} \frac{\sin^2 \varphi \partial \varphi}{\sqrt{1 - k^2 \sin^2 \varphi}} = \frac{F(\varphi, k) - E(\varphi, k)}{k^2}$$

Diess vorausgesetzt, hat man folgende Reduktionsformel (Gudermann, Theorie der Modularfunctionen etc. 5: 71.): 15

$$(n-1)k^2A_n = (n-2)(1+k^2)A_{n-2} - (n-3)A_{n-4} + \cos q \sin^{n-3}q \sqrt{1-k^2 \sin^{\frac{3}{2}}q}, \quad (4)$$

Vermöge der Formel (4), in Verbindung mit (3), ist man im Stande, die Grössen  $A_3$ ,  $A_4$ ,.... durch elliptische oder logaritkmische Funktionen auszudrücken, und zwar wird  $A_n$  durch elliptische Funktionen ausgedrückt, wenn n gerade ist; ist aber n ungerade, so enthält  $A_n$  keine elliptischen Funktionen. Da also  $A_0$ ,  $A_1$ ,.... als bekannt angenommen werden können, so sind auch  $N_1$ ,  $N_2$ ,.... bekannt, also die Aufgabe gelöst.

$$\int_{\varphi}^{\frac{\pi}{2}} \frac{\partial \varphi}{\sin^{n}\varphi (1-k\sin\varphi) \sqrt{1-k^{2}\sin^{2}\varphi}} = M_{n}$$

$$\int_{\varphi}^{\frac{\pi}{2}} \frac{\partial \varphi}{\sin^{n}\varphi \sqrt{1-k^{2}\sin^{2}\varphi}} = B_{n};$$

so erhält man wieder

$$\begin{array}{c}
M_{1} \longrightarrow kM_{0} = B_{1}, \\
M_{2} \longrightarrow kM_{1} = B_{2}, \\
\vdots \\
M_{n} \longrightarrow kM_{n-1} = B_{n};
\end{array}$$
(5)

worin

$$M_{0} = \int_{\varphi}^{\frac{\pi}{2}} \frac{\partial \varphi}{(1 - k\sin\varphi)\sqrt{1 - k^{2}\sin^{2}\varphi}}$$

$$= \frac{E\left(\frac{\pi}{2}, k\right) - E(\varphi, k)}{k^{2}} + \frac{k\cos\varphi}{1 - k^{2}}\sqrt{\left(\frac{1 + k\sin\varphi}{1 - k\sin\varphi}\right)}.$$

Zugleich ist, wie man leicht findet:

$$\frac{n-1}{\sin^{n}\varphi\sqrt{1-k^{2}\sin^{2}\varphi}} = \frac{(n-2)(1+k^{2})}{\sin^{n-2}\varphi\sqrt{1-k^{2}\sin^{2}\varphi}} = \frac{(n-3)k^{2}}{\sin^{n-4}\varphi\sqrt{1-k^{2}\sin^{2}\varphi}} - \frac{\partial}{\partial\varphi} \left(\frac{\cos\varphi\sqrt{1-k^{2}\sin^{2}\varphi}}{\sin^{n-4}\varphi}\right).$$

also, wenn man integrirt:

$$(n-1)B_n = (n-2)(1+k^2)B_{n-2} - (n-3)k^2B_{n-4} + \frac{\cos\varphi\sqrt{1-k^2\sin^2\varphi}}{\sin^{n-1}\varphi}.$$

Da nun

$$B_1 = \log \left( \frac{\sqrt{1 - k^2 \sin^2 \varphi} + \cos \varphi}{\sqrt{1 - k^2} \cdot \sin \varphi} \right),$$

$$B_{2} = \frac{\cos \varphi}{\sin \varphi \sqrt{1 - k^{2} \sin^{2} \varphi}} + F\left(\frac{\pi}{2}, k\right) - F(\varphi, k) - E\left(\frac{\pi}{2}, k\right) + E(\varphi, k),$$

so sind die Grössen B durch (7) gegeben, somit auch die Grössen M durch (5) bekannt. Auch hier hängt  $B_n$  nur dann von elliptischen Funktionen ab, wenn n gerade ist.

## XT.

# Beitrag zur analytischen Geometrie.

Von dem Herrn Professor Dr. H. Bruun zu Odessa.

Zu den interessantesten Aufgaben aus der Lehre vom Grössten und Kleinsten gehören unstreitig die vier folgenden:

- Die grösste Ellipse zu bestimmen, welche in ein gegebenes Dreieck beschrieben werden kann.
- 2. Die kleinste Ellipse zu bestimmen, welche um ein gegebenes Dreieck beschrieben werden kann.
- 3. Bestimmung der grössten Ellipse, welche die vier Seiten eines gegebenen Vierecks berührt.
- 4. Bestimmung der kleinsten Ellipse, welche um ein gegebenes Viereck beschrieben werden kann.

Auch haben schon mehrere ausgezeichnete Geometer sich mit der Auflösung dieser Aufgaben beschäftigt, namentlich Gauss, Pfaff, Mollweide und Plücker die dritte zum Gegenstande ihrer Untersuchungen gemacht, sowie Euler die zweite und vierte.

(Man. sehe: Monatliche Correspondenz, herausgegeben von Zach. B. XXII. S. 112., 223., 237. — Plücker, Analytisch-geometrische Entwickelungen B. II. S. 211. — Nova Acta Petrop. T. IX. S. 146., 132.)

Die Gründe, die mich bewogen haben, diese Aufgaben einer neuen Untersuchung zu unterwerten, und die mich glauben lassen, dass dieselbe nicht ganz überflüssig sei, sind folgende:

a) Die mit Recht als Muster analytischer Behandlungsweise gepriesene, auf Gränzbetrachtungen basirte Gaussische Auflösung der dritten Aufgabe kann wegen ihrer eigenthümlichen Behandlungsweise nicht in den Lehrbüchern aufgenommen werden. — Noch mehr gilt dieses von der Plückerschen Auflösung durch seine Methode der Liniencoordinaten. — Die Mollweidesche siemlich weitläuftige Auflösung bezieht sich auf entferntere Eigen-

schaften der Ellipse, und ist daher keine rein analytische (wi Mollweide es auch selbst zugesteht, in Klügel's Math. Wörterbuche. Band IV. S. 285.). — Pfaff hat nur das Resultat de Auflösung bekannt gemacht.

- c) Die vierte Aufgabe hat ebenfalls Euler auf eine Gleichun vom dritten Grade zurück geführt, doch irrt er sich doppelt i den aus dieser Gleichung gezogenen Folgerungen.
- d) Von der ersten Aufgabe ist mir keine analytische Auffl sung bekannt. — Sollte aber auch, woran ich nicht zweifle, ein solche vorhanden sein, so glaube ich dennoch die meinige be aufnehmen zu dürfen, sowohl der Vollständigkeit wegen, als auc um diese Aufgabe mit der zweiten vergleichen zu können.

#### §. 1.

Bestimmung der grössten Ellipse, welche in ein gege benes Dreieck beschrieben werden kann.

Es seien: MNO das gegebene Dreleck, OM die Achse de x, ON die Achse der y, der Coordinatenwinkel  $MON = \omega ...$ ; (0,0 die Coordinaten des Punktes O, (a,0) des Punktes M, (0,b) de Punktes N; so erhalten wir für alle Ellipsen:

$$y^2 + 2Bxy + Cx^2 + 2Dy + 2Ex + F = 0 (\alpha < 0)$$
. ... (1

welche die Seiten des Dreiecks berühren, wenn (m,0) und (0,n) die veränderlichen Berührungspunkte auf den Achsen x und y be zeichnen, folgende Bedingungsgleichungen:

$$D=-n$$
,  $F=n^2$ ,  $E^2=n^2C$ ,  $-E=mC$  .... (9)

und

$$\alpha a^2b^2 + 2\delta a^2b + \varphi a^2 - 2\beta ab^2 - 2\varepsilon ab + \gamma b^2 = 0$$
 \*) ... (4)

In Folge der Gleichungen (2) reducirt sich die Gleichung (3) auf

$$ab(Bn-E)-\frac{2an^3}{m}-2bn^2+2n^3=0$$
 .... (4)

und hieraus

$$ab(Bn+E) + 2b\frac{an^2}{m} - \frac{2an^3}{m} - 2bn^2 + 2n^3 = 0.$$
 (6)

Für das Quadrat Z des Flächeninhalts z der Ellipse erhalte wir (da  $\gamma = 0$ ) bekanntlich:

<sup>\*)</sup> Der Kürze halber setze ich  $B^2-C=a$ ,  $E-BD=\beta$ ,  $D^2-F=\beta$  $BE-CD=\delta$ ,  $DE-BF=\epsilon$ ,  $E^2-CF=\varphi$ .

$$Z = -n^2 \sin^2 \omega \frac{\beta^4}{\alpha^3} = -n^4 \sin^2 \omega \frac{n^6 (Bn + E)}{(Bn - E)^3},$$

oder wegen (4) und (5):

$$Z = -\frac{\pi^{2} \sin^{2} w}{4} a^{2} b^{2} m^{2} n^{2} \frac{(mn + ab - na - bm)}{(mn - an - bm)^{3}}.$$

Damit dieser Ausdruck ein Grösstes werde, muss sowohl  $\frac{dZ}{dz}$ =0, as such  $\frac{dZ}{dn} = 0$  gesetzt werden, und dieses führt zu den Glei-2mn-2an+bm=0, 2mn-2bm+an=0;und daher

$$2mn - 2an + bm = 0$$
,  
 $2mn - 2bm + an = 0$ 

$$m=\frac{a}{2}$$
,  $n=\frac{b}{2}$ 

Auch überzeugt man sich leicht, dass für diese Werthe von m und n

$$\begin{aligned} \frac{d^3Z}{dn^2} &= -\frac{2^3}{3^4}\pi^2 \sin^2 \omega a^2, \quad \frac{d^2Z}{dm^2} &= -\frac{2^3}{3^4}\pi^2 \sin^2 \omega b^2, \\ \left(\frac{d^2Z}{dmdn}\right)^4 &- \left(\frac{d^2Z}{dn^2}\right) \left(\frac{d^2Z}{dn^2}\right) &= -\frac{2^4}{3^7}\pi^4 \sin^4 \omega a^2 b^3; \end{aligned}$$

diese Grössen also negativ sind.

Es berührt also die grösste Ellipse die Seiten des Dreieeks in ihrer Mitte.

Die Coordinaten des Mittelpunkts sind  $\frac{\beta}{\alpha} = \frac{a}{3}$ , und  $-\frac{\delta}{\alpha} = \frac{b}{3}$ ; also der Schwerpunkt des Dreiecks zugleich der Mittelpunkt der Ellipse.

Die Gleichung der Ellipse:

$$y^2 + \frac{b}{a}xy + \frac{b^2}{a^2}x^2 - by - \frac{b^2}{a}x + \frac{b^2}{4} = 0.$$
 (6)

Der Flächeninhalt der Ellipse

$$z = \frac{\pi \cdot \sin \omega ab}{2\sqrt{27}} = \frac{\pi}{\sqrt{27}} \Delta MON. \qquad (7)$$

d. h. es verhält sich der Flächeninhalt der Ellipse zum Flächenin-halte des Dreiecks, so wie der Kreis zum umschriebenen gleichwitigen Dreiecke.

Folgerung. Bezeichnet S die Summe der Quadrate der Achsen der Ellipse, so ist bekanntlich für (1)

$$S = \frac{4\beta^2}{\alpha^2}(1 + C - 2B\cos\omega),$$

oder für (b)

$$S = \frac{2}{9} (2a^2 + 2b^2 - 2ab \cos \omega)$$

oder

wo  $\boldsymbol{\mathcal{Z}}$  die Summe der Quadrate der Seiten des gegebenen Dreiecks bezeichnet.

Es verhält sich also die Summe der Quadrate der Achsen der Ellipse zur Summe der Quadrate der Seiten des Dreiecks, wie das doppelte Quadrat des Durchmessers eines Kreises zum dreifachen Quadrate der Seite des umschriebenen gleichseitigen Dreiecks.

### §. 2.

Bestimmung der kleinsten Ellipse, welche um ein gegebenes Dreieck beschrieben werden kann.

#### Erste Auflösung.

Es seien wie früher: MNO das gegebene Dreieck, OM die Achse der x, ON die Achse der y, der Coordinatenwinkel  $MON = \omega \dots$ ; (0,0) die Coordinaten des Punktes  $O, \dots (\alpha,0)$  des Punktes  $M, \dots (0,b)$  des Punktes N, so erhalten wir für alle Ellipsea:

$$y^2+2Bxy+Cx^2+2Dy+2Ex+F=0 \ (\alpha < 0), \ldots \ (1)$$

welche durch die Scheitel des Dreiecks gehen, folgende Bedingungsgleichungen:

$$F=0, D=-\frac{b}{2}, E=-\frac{Ca}{2}.....$$
 (2)

Für das Quadrat Z des Flächeninhalts z der Ellipse erhalten wir dann

$$Z = -\frac{\pi^2 \sin^2 \omega (\beta^2 - \alpha \gamma)^2}{\alpha^3} = -\frac{\pi^2 \sin^2 \omega}{16} \cdot \frac{(C^2 a^2 - 2CBab + Cb^2)^2}{(B^2 - C)^3}.$$
 (3)

Damit dieser Ausdruck ein Kleinstes werde, muss sowohl  $\frac{dZ}{dC}$ =0, als auch  $\frac{dZ}{dB}$ =0 gesetzt werden, und solches führt zu den Gleichungen:

$$4B^{3}ab - 4CBa^{2} - 2B^{2}b^{2} + 2CBab + C^{2}a^{2} - Cb^{2} = 0 \dots (4)$$

$$4B^2ab - 3CBa^2 - 3Bb^2 + 2Cab = 0. . . . . (5)$$

Multiplicirt man (5) mit B und zieht sie dann von (4) ab, so erhält man:

$$B^2b^2 - CB^2a^2 + C^2u^2 - Cb^2 = 0$$

oder

$$(B^2-C)(b^2-Ca^2)=0$$
,

also, da  $B^2-C<0$ , nothwendiger Weise  $C=\frac{b^2}{a^2}$ 

Substituirt man diesen Werth von C in (5), so erhält man

$$B = \frac{3b}{4a} \pm \frac{b}{4a}$$

also, wieder weil  $B^2-C<0$ ,  $B=\frac{b}{2a}$ 

Auch überzeugt man sich leicht, dass für diese Werthe von  $\boldsymbol{B}$  und  $\boldsymbol{C}$ 

$$\frac{d^3Z}{dC^2} = \frac{4^2\pi^2\sin^2\!\omega a^6}{3^4 \cdot b^2} \,, \ \, \frac{d^3Z}{dB^2} = \frac{4^3}{3^4} \, \pi^2\sin^2\!\omega a^4 \,,$$

also > 0 sind, und

$$\left(\frac{d^2Z}{dC.dB}\right)^2 - \left(\frac{d^2Z}{dC^2}\right)\left(\frac{d^2Z}{dB^2}\right) = -\frac{4^4}{3^7}\frac{\pi^4\sin^4\omega\,a^{10}}{b^4},$$

also <0 ist.

Zweite Auflösung.

Da

$$Z = -\pi^2 \sin^2 \omega \, \frac{(\beta^2 - \alpha \gamma)^2}{\alpha^3},$$

so erhalten wir,  $\alpha$  als Constante betrachtend, da wegen (2) auch  $\gamma$  constant und  $-\alpha\gamma > 0$  ist, für Z den kleinsten Werth, wenn

$$\beta = E - BD = -\frac{Ca}{2} + \frac{Bb}{2} = \frac{aa}{2} - \frac{B^2a}{2} + \frac{Bb}{2}$$

ein Minimum ist, und hieraus

$$B = \frac{b}{2a}$$

**tnd** 

$$Z = -\frac{\pi^2 \sin^2 \omega}{2^{12}} \cdot \frac{\left(16a^2a^2 - 8ab^2 + \frac{b^4}{a^2}\right)^2}{a^2}.$$

Betrachten wir jetzt wieder  $\alpha$  als veränderlich und setzen  $\frac{dZ}{d\alpha} = 0$ , so erhalten wir

$$\alpha = -\frac{b^2}{4a^2} \pm \frac{1}{2} \frac{b^2}{a^2},$$

also, da  $\alpha < 0$ ,

$$\alpha = -\frac{3b^2}{4a^2}, C = \frac{b^2}{a^2};$$

wie in der ersten Auflösung.

Die Coordinaten des Mittelpunkts der Ellipse sind  $\frac{\beta}{\alpha} = \frac{a}{3}$  und  $-\frac{\delta}{\alpha} = \frac{b}{3}$ ; also ist der Schwerpunkt des Dreiecks der Mittelpunkt der Ellipse.

Die Gleichung der Ellipse:

$$y^2 + \frac{b}{a}xy + \frac{b^2}{a^2}x^2 - by - \frac{b^2}{a}x = 0.$$
 (6)

Der Flächeninhalt der Ellipse:

$$z = \frac{2\pi \sin \omega ab}{\sqrt{27}} = \frac{4\pi}{\sqrt{27}} \Delta MON. \qquad (7)$$

d. h. es verhält sich der Flächeninhalt der Ellipse zum Flächeninhalte des gegebenen Dreiecks so wie der Kreis zum eingeschriebenen gleichseitigen Dreiecke.

Folgerung 1. Bezeichnet S die Summe der Quadrate der Achsen der Ellipse, so ist für (1)

$$S = \frac{4(\beta^2 - \alpha \gamma)}{\alpha^2} (1 + C - 2B \cos \omega),$$

also für (6):

$$S = \frac{8}{9} (2a^2 + 2b^2 - 2ab \cos \omega),$$

$$S = \frac{8}{9} \Sigma. \qquad (8)$$

wo Z die Summe der Quadrate der Seiten des gegebenen Dreiecks bezeichnet. Es verhält sich also die Summe der Quadrate der Achsen der Ellipse zur Summe der Quadrate der Seiten des Dreiecks, wie das doppelte Quadrat des Durchmessers der Ellipse zum dreifachen Quadrate der Seite, des eingeschriebenen gleichseitigen Dreiecks.

Folgerung 2. Für ein und dasselbe Dreieck sind die grüsste Ellipse in demselben, und die kleinste um dasselbe, concentrisch, ähnlich und ähnlich liegend [siehe (6) §. 1: und (6) §. 2.]. — Ihre Flächen sind in dem constanten Verhältnisse wie 1:4 [siehe (7) §. 1. und (7) §. 2.]. — Die Summe der Quadrate ihrer Achsen ist auch in dem constanten Verhältnisse wie 1:4 [siehe (8) §. 1. und (8) §. 2.].

Folgerung 3. Wenn die grösste Ellipse in ein Dreieck beschieben ist und durch die Verbindungslinien der Berührungspunkte ein inneres Dreieck gebildet wird, so ist die grösste Ellipse in dem äussersten Dreiecke zugleich die kleinste, welche um das innere beschrieben werden kann: — denn beide Dreiecke haben denselben Schwerpunkt.

#### §. 3.

Bestimmung der grössten Ellipse, welche die vier Seiten eines gegebenen Vierecks berührt.

Nehmen wir zwei Seiten des Vierecks zu Coordinatenachsen, bezeichnen die Durchschnittspunkte der dritten auf den Achsen durch (a,0), (0,b).... der vierten durch (a',0), (0,b'); so erhalten wir für alle Ellipsen:

$$y^2 + 2Bxy + Cx^2 + 2Dy + 2Ex + F = 0 (\alpha < 0) \dots$$
 (1)

welche die Seiten des Vierecks berühren, wenn (0,n) den veränderlichen Berührungspunkt auf der Achse der y bezeichnet, folgende Bedingungsgleichungen:

$$D=-n$$
,  $F=n^2$ ,  $\gamma=0$ ,  $E^2=Cn^2$ ,  $\varphi=0$  .... (2)

md

$$\begin{array}{c} \alpha a^{2}b^{2} + 2\delta a^{2}b + \varphi a^{2} - 2\beta ab^{2} - 2\varepsilon ab + \gamma b^{2} = 0, \\ \alpha a'^{2}b'^{2} + 2\delta a'^{2}b' + \varphi a'^{2} - 2\beta a'b'^{2} - 2\varepsilon a'b' + \gamma b'^{2} = 0. \end{array} \right\} .... (3)$$

In Folge der Gleichungen (2) reduciren sich die Gleichungen (3) auf:

$$ab(Bx-E) + 2aEx - 2bx^{2} + 2x^{3} = 0,$$
  

$$a'b'(Bx-E) + 2a'Ex - 2b'x^{2} + 2x^{3} = 0;$$
  

$$\{ \dots \dots (4) \}$$

also

$$E = \frac{nbb'(a'-a) + n^{2}(ab-a'b')}{aa'(b'-b)};$$

$$Bn-E = \frac{2n^{2}[ab'-ba'+n(a'-a)]}{aa'(b'-b)},$$

$$Bn+E = \frac{2n(a'-a)[bb'-n(b+b')+n^{2}]}{aa'(b'-b)}.$$
(5)

Für das Quadrat Z des Flächeninhalts z der Ellipse erhalten wir

$$Z = -\pi^2 \sin^2 \omega \frac{\beta^4}{\alpha^3} = -\pi^2 \sin^2 \omega n^6 \frac{Bn + E}{(Bn - E)^3},$$

oder wegen (5):

$$Z = -\frac{\pi^2 \sin^2 \omega}{4} (a' - a) a^2 a'^2 (b' - b)^2 n \frac{bb' - n(b+b') + n^2}{[ab' - ba' + n(a' - a)]^3}.$$

Der Flächeninhalt ist ein Maximum, wenn  $\frac{dZ}{dn}$  = 0, und hieraus:

$$n^{2}(2ab'-2a'b-ab+a'b')-2n(ab'^{2}-b^{2}a')+(ab'-ba')bb'=0...(6)$$

$$n=\frac{ab'^{2}-b^{2}a'}{2ab'-2a'b-ab+a'b'}\pm N,$$

wenn man der Kürze halber den zweiten Theil der Wurzel duck N bezeichnet.

Da aber  $\frac{d^2Z}{dn^2}$  < 0 sein muss, so erhalten wir:

$$(2ab'-2a'b-ab+a'b')n-(ab'^2-b^2a') \gtrsim 0$$

je nachdem  $a' \gtrsim a$ ; also muss die eine oder die andere Wurzel genommen werden, je nachdem  $a' \gtrsim a$  ist.

Vertauschen wir a mit b, a' mit b', so erhalten wir aus (6) den Berührungspunkt auf der Achse der x. Sind aber vier Tagenten und zwei Berührungspunkte auf ihnen gegeben, so ergeben sich die übrigen Berührungspunkte und der Mittelpunkt leicht, und lassen sich auch einfach construiren.

Der Gleichung (6) kann man auch folgende Gestalt geben:

$$\left(\frac{n-b}{b'-n}\right)^{2}+2\left(\frac{b}{b'}-\frac{a}{a'}\right)\left(\frac{n-b}{b'-n}\right)-\frac{b}{b'}\frac{a}{a'}=0,$$

und sie stimmt dann mit der von Pfaff gegebenen tiberein. (Mos. Corr. B. XXII. S. 223.)

Folgerung 1. Wenn das gegebene Viereck ein Trapez, sist  $\frac{a'}{h'} = \frac{a}{h}$ , und also auch aus (6)

$$n=\frac{2bb'}{b+b'}$$
,

und daher:

$$Z = \frac{\pi^2 \sin^2 \omega a^2 a'^2 (b'-b)^4}{16 (a'-a)^2 \cdot bb'}, = \frac{\pi \sin \omega a a' (b'-b)^2}{4 (a'-a) \sqrt{bb'}} = \frac{\pi}{4} \sin \omega a (b'-b) \cdot \sqrt{\frac{b'}{b'}}$$

Der Flächeninhalt T des Trapez  $=\frac{\sin \omega}{2}(a'b'-ab)=\frac{\sin \omega}{2}\cdot\frac{a(b'^2-b^2)}{b}$ .

Bezeichnen nun p, q die parallelen Seiten des Trapez, so ist

$$p = \sqrt{a^2 + b^2 - 2ab \cos \omega},$$

$$q = \sqrt{a'^2 + b'^2 - 2a'b' \cos \omega},$$

$$q = \frac{b'}{b} \sqrt{a^2 + b^2 - 2ab \cos \omega};$$

also

$$\sqrt{pq} = \sqrt{a^2 + b^2 - 2ab\cos\omega} \sqrt{\frac{b'}{b}},$$

$$p + q = \sqrt{a^2 + b^2 - 2ab\cos\omega} \frac{b + b'}{b};$$

und somit

$$z=\frac{1}{2}\pi.\frac{\sqrt{pq}}{p+q}.T.$$

Das Verhältniss der Fläche der Ellipse zum Trapez hängt bloss von dem Verhältnisse der parallelen Seiten ab.

Für die Coordinaten des Mittelpunkts der Ellipse erhält man

$$\frac{\beta}{\alpha} = \frac{a+a'}{4}, -\frac{\delta}{\alpha} = \frac{b+b'}{4}.$$

Der Mittelpunkt liegt also im Durchschnittspunkte derjenigen beiden geraden Linien, welche die Mitten der beiden Paare gegenüberliegender Seiten verbinden.

Folgerung 2. Wenn das Viereck ein Parallelogramm, so ist p=q, also

z=1π. Flächeninhalt des Parallelogramms.

6. 4.

Bestimmung der kleinsten Ellipse, welche um ein gegebenes Viereck beschrieben werden kann.

Wir wählen zwei gegenüberliegende Seiten des unregelmässigen Vierecks zu Coordinatenachsen, und zwar so, dass die Coordinaten der Scheitel des Vierecks positive Werthe erhalten. (Solches ist immer müglich, wenn das Viereck keinen convexen Winkel hat. — Hat es einen solchen, so kann bekanntlich garkeine, durch die Scheitel gehende Ellipse beschrieben werden.)

Für alle Ellipsen:

$$y^2 + 2Bxy + Cx^2 + 2Dy + 2Ex + F = 0 (\alpha < 0)$$
. (1)

welche durch die vier Scheitel gehen, erhalten dann C, D, E, F bestimmte Werthe, und namentlich sind auch E<0, D<0, F>0, C>0,  $D^2-F=\gamma>0$ ,  $E^2-CF=\varphi>0$ ,  $E^2D^2-CF^2=\lambda>0$ ,  $C<\frac{E^2D^2}{F^2}$ , so dass B allein veränderlich bleibt.

Für das Quadrat Z des Flächeninhalts der Ellipse erhalten wir

$$Z = -\pi^2 \sin^2 \omega \frac{[(E - BD)^2 - (B^2 - C)(D^2 - F)]^2}{(B^2 - C)^3}.$$

Damit dieser Ausdruck ein Kleinstes werde, setze man  $\frac{dZ}{dB}$  und dieses führt zu der von Euler (Nova Acta Petrop. T. IX.) gegebenen Gleichung:

$$B^3 - \frac{4DE}{F} \cdot B^2 + \frac{3CD^2 + 3E^2 - CF}{F} B - \frac{2CDE}{F} = 0. \dots (7)$$

Da aber zugleich  $\frac{d^2Z}{dB^2} > 0$  sein muss, so erhalten wir noch die Bedingung:

$$B^2 - \frac{8DE}{3F} \cdot B + \frac{3CD^2 + 3E^2 - CF}{3F} > 0.$$

Es müssen also die Werthe von  ${\pmb B}$  grösser als die beiden Wurzeln der Gleichung

$$x^2 - \frac{8DE}{3F}x + \frac{3CD^2 + 3E^2 - CF}{3F} = 0$$

sein, oder kleiner als beide.

Oder:  $\boldsymbol{B}$  grösser oder kleiner als die beiden folgenden Werthe von  $\boldsymbol{x}$ :

$$x = \frac{4DE}{3F} + \sqrt{\frac{16D^{2}E^{2} - 9CD^{2}F - 9E^{2}F}{9F^{2}}}, \\ x = \frac{4DE}{3F} - \sqrt{\frac{16D^{2}E^{2} - 9CD^{2}F - 9E^{2}F + 3CF^{2}}{9F^{2}}}.$$

Da aber für Werthe von B, grösser als die Werthe von x,  $B^2 > C$ , so geben dieselben keine Ellipsen. — Wir können also nur dann kleinste Ellipsen erhalten, wenn B < als die beiden Werthe von x. Die Gleichung (2) verwandelt sich mittelst der Substitution  $B = y + \frac{4DE}{3F}$  in

<sup>&</sup>quot;) Dieser Ausdruck wird  $\leq 0$ , wenn man zwei Diagonalen des Vier ecks zu Coordinatenachsen wählt (weil  $F \leq 0$ ), wie solches z. B. beint Parallelogramm nothwendig wird. — Der Gang der Untersuchung bleibt aber sonst im Wesentlichen derselbe.

ir

1,

$$=-\frac{9\varphi\gamma+6\lambda+E^2D^2}{3F^2}<0$$

ist

$$Q = \frac{2DE}{27F^3} (54CD^2F + 54E^2F - 45CF^2 - 64D^0E^2)$$

$$=-\frac{2DE}{27E\sqrt{(54\varphi\gamma+9\lambda+E^2D^2)}}$$

such <0 ist.

Nehmen wir 1) an, es sei  $R = Q^2 + 4 P^3 > 0$ , so hat die Gleichung (4) nur eine reelle Wurzel, und zwar eine positive, da P und Q negative Grössen sind; also y > 0, und  $B = y + \frac{4DE}{3F}$  giebt  $B^2 > C$ . Daher, wenn die Gleichung (2) nur eine reelle Wurzel hat, nicht, wie Euler behauptet, nothwendiger Weise eine kleinste Ellipse sich ergiebt, sondern gar keine \*).

Let nun 2) R < 0, so hat die Gleichung (4) drei reelle Wurzeln, und diese lassen sich, da P < 0, Q < 0, folgendermassen ausdrücken:

$$y=2\cos\varphi\sqrt{-\frac{P}{3}}, y=2\cos(240^{\circ}+\varphi)\sqrt{-\frac{P}{3}},$$
  
 $y=2\cos(120^{\circ}+\varphi)\sqrt{-\frac{P}{3}}.$ 

Ohne den Werth von  $\varphi$  genauer zu bestimmen, bemerken wir doch, dass  $\varphi < 30^{\circ} > 0$  ist.

Es liegen also diese Werthe von y innerhalb der Grenzen:

Wir erhalten also für  $B = y + \frac{4DE}{3F}$ :

<sup>\*)</sup> Es lässt sich aber auch zeigen, dass in diesem Falle durch die vier Scheitel gar keine Ellipse beschrieben werden kann (also dass ein Scheitel innerhalb des von den anderen gebildeten Drefecks liegt). Denn, welches auch die Werthe von E, D, F sein mögen, so liegen die Werthe der positiven Grösse C immer innerhalb der Grenzen  $C = \frac{E^3}{F}$  und C = 0. Diese beiden Werthe geben aber für R eine negative Grösse, also auch nach der Form des Ausdrucks alle zwischen ihnen liegenden Werthe.

Im ersten Falle: Werthe grösser als beide Werthe von x in (3), also keine kleinste Ellipse.

Im zweiten Falle: Werthe zwischen den beiden Werthen vom x in (3) liegend, also keine kleinste Ellipse.

Im dritten Falle: Werthe kleiner als beide Werthe von x im (3), also eine kleinste Ellipse möglich.

Es giebt also auch in diesem Falle, nicht, wie Euler meint, drei, sondern nur eine kleinste Ellipse.

Folgerung 1. Ist das Viereck ein Parallelogramm, und nimmt man die Diagonalen zu Coordinatenachsen, so ist D=0, E=0, und die Gleichung (2) gieht drei reelle Wurzeln  $B=\sqrt{C}$ ,  $B=-\sqrt{C}$ , B=0, von denen nur die letzte der kleinsten Ellipse entspricht.

Der Flächeninhalt der Ellipse  $z = \pi \sin \omega \frac{F}{\sqrt{C}}$ 

Der Flächeninhalt des Parallelogramms ist aber  $=\frac{2F}{\sqrt{C}}\sin \omega_i$ also  $z=\frac{\pi}{2}$ . Flächeninhalt des Parallelogramms

Anmerkung. Die Bestimmung der kleinsten um ein Trape, beschriebenen Ellipse beruht nur auf einer quadratischen Gleichung, wenn wir folgendermassen versahren. Es seien (0,0), (a,0), (0,b), (c,b) die vier Scheitel des Trapez, so erhalten wir für and Ellipsen:

$$y^2+2Bxy+Cx^2+2Dy+2Ex+F=0 \ (\alpha < 0)$$
,

welche durch die Scheitel des Trapez gehen, folgende Bedirgungsgleichungen:

$$F=0, E=-\frac{Ca}{2}, D=-\frac{b}{2}, B=\frac{C(a-c)}{2b}.$$

Daher das Quadrat Z des Flächeninhalts der Ellipse:

$$Z = -4\pi^2 \sin^2 \omega b^6 \frac{(C^2ac + Cb^2)^2}{[C^2(a-c)^2 - 4Cb^2]^3},$$

und wenn man  $\frac{dZ}{dC} = 0$  setzt:

. 15.

$$C^2ac(a-c)^2+2b^2(a^2-ac+c^2)C-2b^4=0.$$

 $\frac{d^2Z}{dC^2}$  < 0 zeigt uns, welches Zeichen genommen werden muss. Führt man die Rechnung durch, so ergiebt sich auch hier, dass das Verhältniss der Fläche des Trapez zur Ellipse bloss von dem Verhältnisse der parallelen Seiten abhängt.

Anmerkung des Herausgebers. Der Herr Verfasser dieses von demselben zur Aufnahme in das Archiv mir mitgetheilten Aufsatse wünscht, dass hier in Bezug auf die Abhandlung des Herrn Professes Anger in Theil X. Nr. XV. bemerkt werde, dass der vorliegende Aufsats bereits im Jahre 1839 geschrieben und im Bulletin de l'Acad mie Imp. de St. Petersbourg T. VI. No. 20.21. gedruckt erschienen

## XII.

## Miscellen.

In den Berichten über die Mittheilungen von Freunden der Naturwissenschaften in Wien. Gesammelt und herausgegeben von W. Haidinger. 1847. März. Nr. 11. S. 269. hat Herr Professor Dr. Schulz von Strassnicki eine Methode zur praktischen Verzeichnung von Ellipsen, wenn deren Axen als bekannt angenommen werden, angegeben, die nach meiner Meinung, so einfach die Sache auch an sich ist, allgemeiner bekannt zu werden verdient, und daher im Nachstehenden mitgetheilt werden soll.

Diese Methode gründet sich auf die folgenden Betrachtungen. Wenn ACB in Taf. II. Fig. 5. der wierte Theil einer Ellipse ist und AC=a, BC=b deren Halbaxen sind, so ziehe man AB und fälle auf diese Linie von C das Perpendikel CD. Setzen wir dann der Kürze wegen AD=v, BD=w, CD=u; so ist nach bekannten geometrischen Sätzen

$$v:a=a:v+w,$$
  
 $w:b=b:v+w,$   
 $v:u=u:w;$ 

d. i.

$$v:a=a:\sqrt{a^2+b^2},$$
  
 $w:b=b:\sqrt{a^2+b^2},$   
 $v:u=u:w;$ 

also

$$v = \frac{a^2}{\sqrt{a^2 + b^2}}, w = \frac{b^2}{\sqrt{a^2 + b^2}}, u = \frac{ab}{\sqrt{a^2 + b^2}}$$

Well nun bekanntlich

$$y^3 = \frac{b^2}{a^2}(a^2-x^2)$$

die Gleichung der Ellipse ist, so ist für x=u:

$$y^2 = \frac{b^3}{a^2}(a^2 - \frac{a^2b^2}{a^2 + b^2}) = \frac{a^3b^3}{a^2 + b^3}$$

d. i. y = u; und für x = v ist:

$$y^2 = \frac{b^2}{a^2}(a^2 - \frac{a^4}{a^2 + b^2}) = \frac{b^4}{a^2 + b^2}$$

d. i.  $y=\infty$ . Nimmt man also CP=CD,  $CP_1=AD$  und errichtet durch P und  $P_1$  die Perpendikel PQ und  $P_1Q_1$  auf AC, so ist PQ=CD und  $P_1Q_1=BD$ , woraus man sieht, dass die Punkte Q und  $Q_1$  der Ellipse leicht gefunden werden können. Diese beden Punkte nebst den Punkten A und B liefern aber vier Punkte des Quadranten der Ellipse, durch welche man denselben in den meisten Fällen mit hinreichender Genauigkeit aus freier Hand wird beschreiben können.

Indess wird es doch der Genauigkeit gewiss förderlich sein wenn man ausser den vorhergehenden Punkten noch ein Paar av dere Punkte des Quadranten der Ellipse mit Leichtigkeit findet kann, und ich will daher der obigen Mittheilung des Hertn Professors Dr. Schulz von Strassnicki noch die folgenden Bomerkungen hinzufügen.

Setzt man nämlich  $x=\frac{3}{5}a$ , so ist

$$y^2 = \frac{b^2}{a^2}(a^2 - \frac{9}{25}a^2) = \frac{16}{25}b^2, y = \frac{4}{5}b;$$

und wenn man  $x = \frac{4}{5}a$  setzt, so ist

$$y^2 = \frac{b^2}{a^2}(a^2 - \frac{16}{25}a^2) = \frac{9}{25}b^2, y = \frac{3}{5}b.$$

Theilt man also sowohl die grosse, als auch die kleine Halbare der Ellipse in fünf gleiche Theile, so ist für

$$CP_2 = \frac{3}{5}AC$$
 und  $CP_3 = \frac{4}{5}AC$ 

nach dem Vorhergehenden

$$P_2Q_2 = \frac{4}{5}BC$$
 und  $P_3Q_3 = \frac{3}{5}BC$ ,

woraus sich ergiebt, dass sich immer auch die Punkte Q<sub>2</sub> und Q leicht durch Construction bestimmen lassen, so dass man imme sechs Punkte eines jeden Quadranten der Ellipse sehr leicht durch Construction finden kann.

Hiernach würde man also bei der Verzeichnung einer Elli aus ihren beiden Axen auf folgende Art zu verfahren haben. Taf. II. Fig. 6. seien AA' und BB' die beiden Axen der Elli id C sei ihr Mittelpunkt, so erhält man den zwischen CA und B liegenden Quadranten der Ellipse auf folgende Art, woraus ihn auch zugleich ganz von selbst erhellen wird, wie man sich zi der Verzeichnung eines jeden andern Quadranten derselben, id somit der ganzen Ellipse, verhalten muss.

Man ziehe AB und fälle von C auf diese Linie das Perpenkel CD. Dann nehme man

$$CP = CD$$
,  $CP_1 = AD$ ,  $CP_2 = \frac{3}{5}AC$ ,  $CP_3 = \frac{4}{5}AC$ ;

rrichte durch die Punkte

$$P$$
,  $P_1$ ,  $P_2$ ,  $P_3$ 

uf AC die Perpendikel

$$PQ, P_1Q_1, P_2Q_2, P_3Q_3$$

md mache

$$PQ = CD$$
,  $P_1Q_1 = BD$ ,  $P_2Q_2 = \frac{4}{5}BC$ ,  $P_3Q_3 = \frac{3}{5}BC$ ;

so sind Q,  $Q_1$ ,  $Q_2$ ,  $Q_3$  nebst A und B sechs Punkte des Quadranten der Ellipse, durch welche man denselben in den meisten Fällen mit hinreichender Genauigkeit aus freier Hand ziehen kann.

G.

### Von dem

## Herrn Doctor J. Dienger,

Lehrer der Mathematik und Physik an der höheren Bürgerschule zu Sinsheim bei Heidelberg.

Wann drücken die Gleichungen:

$$(a_1^2 - b_2 b_3) x + (a_3 b_3 - a_1 a_2) y + (a_2 b_2 - a_1 a_3) z = 0,$$

$$(a_3 b_3 - a_1 a_2) x + (a_2^2 - b_1 b_3) y + (a_1 b_1 - a_2 a_3) z = 0,$$

$$(a_2 b_2 - a_1 a_3) x + (a_1 b_1 - a_2 a_3) y + (a_3^2 - b_1 b_3) z = 0$$

eine und dieselbe Ebene aus?

Die vorgelegten Gleichungen sind auch:

$$(a_1^2 - b_2 b_3) \frac{x}{z} + (a_3 b_3 - a_1 a_2) \frac{y}{z} + (a_2 b_3 - a_1 a_3) = 0,$$

$$(a_3 b_3 - a_1 a_3) \frac{x}{z} + (a_3^2 - b_1 b_3) \frac{y}{z} + (a_1 b_1 - a_2 a_3) = 0,$$

$$(a_2 b_2 - a_1 a_3) \frac{x}{z} + (a_1 b_1 - a_2 a_3) \frac{y}{z} + (a_3^2 - b_1 b_2) = 0.$$

Zieht man nun aus den ersten zwei Gleichungen die Werthe von  $\frac{x}{z}$ ,  $\frac{y}{z}$ , so erhält man dadurch die Gleichung der Durchschnittslinie; sollen also die Ebenen zusammenfallen, so muss man für  $\frac{x}{z}$ ,  $\frac{y}{z}$  Werthe von der Form 0 erhalten. Das Gleiche wird Statt haben müssen, wenn man die erste und dritte Gleichung zur Bestimmung von  $\frac{x}{z}$ ,  $\frac{y}{z}$  benützt.

Aus der ersten und zweiten Gleichung aber folgt:

$$\frac{x}{z} = \frac{a_2(a_3^2b_3 - 2a_1a_2a_3 + a_2^2b_2 + a_1^2b_1 - b_1b_2b_3)}{b_3(a_3^2b_3 - 2a_1a_2a_3 + a_2^2b_2 + a_1^2b_1 - b_1b_2b_3)},$$

$$\frac{y}{z} = \frac{a_1(a_3^2b_3 - 2a_1a_2a_3 + a_2^2b_2 + a_1^2b_1 - b_1b_2b_3)}{b_3(a_3^2b_3 - 2a_1a_2a_3 + a_2^2b_2 + a_1^2b_1 - b_1b_2b_3)}.$$

Dagegen folgt aus der ersten und dritten:

$$\frac{x}{z} = \frac{a_3(a_3^2b_3 - 2a_1a_2a_3 + a_2^2b_2 + a_1^2b_1 - b_1b_2b_3)}{a_1(a_3^2b_3 - 2a_1a_2a_3 + a_2^2b_3 + a_1^2b_1 - b_1b_2b_3)} \cdot \frac{y}{z} = \frac{b_2(a_3^2b_3 - 2a_1a_2a_3 + a_2^2b_2 + t_1^2b_1 - b_1b_2b_3)}{a_1(a_3^2b_3 - 2a_1a_2a_2 + a_2^2b_2 + a_1^2b_1 - b_1b_2b_3)}.$$

Damit also die vorgelegten drei Gleichungen eine einzige Ebene ausdrücken, genügt die Bedingung:

$$a_3^2b_3 - 2a_1a_2a_3 + a_2^2b_2 + a_1^2b_1 - b_1b_2b_3 = 0.$$

(Man sehe: Mémoire sur l'équilibre intérieur des corps solides homogènes, par Lamé et Clapleyron in Crelle's Journal. Bd. 7. §. 34.)

the Chairmanger des perquité inches Projektionalisie de l'unles d, se habres wir yer Restauraing der Orefliebenten m. . vo. e. se me der Carrellanten ye, z' folgende !!. stimmingsob ebengen

> > to the stand of the said

# XIII.

## Auszug aus einem noch ungedruckten Werkchen über analytische Perspektive.

Von

Herrn L. Mossbrugger, Lehrer der Mathematik an der Kantonsschule zu Aarau.

1. Zur Erklärung des Folgenden wollen wir nachstehende Bezeichnungen und Annahmen vorausschicken.

O sei das Auge; (t,u,v) seien seine Coordinaten, welche auf drei rechtwinklichte Coordinatenachsen der x, der y, und der z bezogen sind. Die Ebene der yz sei, so lange keine besondere Abänderung angegeben wird, diejenige Ebene, auf welcher sich die Punkte im Raume perspektivisch projiciren und die wir mit dem Namen Tafel bezeichnen. Die zu projicirenden Punkte, Figuren, Oberstächen u. s. w. nehmen wir, wenn es nicht besonders angemerkt wird, hinter der Tafel oder auf der negativen Seite der Achse der x, das Auge hingegen vor derselben oder auf der positiven Seite der x an. Die Punkte im Raume bezeichnen wir mit  $A_p$ ,  $B_p$ ,  $C_p$ ,....  $O_1$  ist die orthogonale Projektion des Auges auf der Tafel und heisst der Augenpunkt. Die Ebene der xy, in oder über welcher sich die zu projicirenden Gegenstände besinden, heisst die Grundebene, ihr Durchschnitt mit der Tafel, oder die Achse der y, B as is. Unter perspektivischer Projektionslinie verstehen wir jede von einem beliebigen Punkte im Raume nach dem Auge gezogene Linie; -X, Y, Z seien die rechtwinklichten Coordinaten eines Punktes A im Raume; y', z' die Coordinaten seiner Perspektive  $A_p$ ; beide Coordinatensysteme sind auf den gleichen Goordinatenansang und auf die gleichen Achsen bezogen.

Sind nun

 $x = m_1 + n_1 z$ ,  $y = m_2 + n_2 z$  die Gleichungen der perspektivischen Projektionslinie des Punktes A, so haben wir zur Bestimmung der Coefficienten  $m_1$ ,  $n_2$ ,  $m_2$ ,  $n_2$  und der Coordinaten y', z' folgende Bestimmungsgleichungen:

$$-X = m_1 + n_1 Z; 0 = m_1 + n_1 z'; t = m_1 + n_1 v;$$
  
 $Y = m_2 + n_2 Z; y' = m_2 + n_2 z'; u = m_2 + n_2 v.$ 

Aus diesen finden wir:

$$Y = y' + \frac{X}{t}(y' - u),$$

$$Z = z' + \frac{X}{t}(z' - u);$$

$$y' = \frac{tY + uX}{t + X},$$

$$z' = \frac{tZ + vX}{t + X}.$$
2)

2. Nehmen wir jetzt an, es befinde sich ein System paralle ler Linien in einer Ebene von beliebiger Lage, und nehmen die sem zufolge ferner an, dass

$$x=m_1+n_1z+\ldots+\dots$$

die Gleichung einer festen geraden in der Ebene der zu been lichen Linie sei.

Die Ehene der zz wollen wir für jetzt, der Einfachheit wege durch das Auge gehend annehmen.

Ferner seien

-1312

$$x = \mu_1 + \nu_1 z$$

$$y = \mu_2 + \nu_2 z$$

die Gleichungen einer Geraden, die sich immer in parafieler Linit sich selbst auf der Linie I) bewegt und auf diese Art. Ebene erzeugt, für deren Gleichung wir:

$$-v_2x-(n_1-v_1)y+n_1v_2z+m_1v_2=0$$

finden. Bemerken wir, dass, weil sich die Linien 1) und 2) sohn den,  $\mu_2 = \frac{m_1 - \mu_1}{n_1 - \nu_1}$  ist, so finden wir leicht für die Gleichmeiner Ebene, welche durch die Linie 2) und das Auge ( $\ell$ , v) gefolgende:

$$v_{2}\{m_{1}-\mu_{1}+v(n_{1}-\nu_{1})\}x-(n_{1}-\nu_{1})\{\mu_{1}-t+v\nu_{1}\}y$$

$$+v_{2}\{\mu_{1}n_{1}-m_{1}\nu_{1}-(n_{1}-\nu_{1})t\}z+\nu_{2}\{(n_{1}\nu_{1}-\mu_{1}n_{1})v-(m_{1}-\mu_{1})t\}\}$$

Nehmen wir ferner an, es seien

Fig. 1. match and all with 
$$\frac{1}{2} = \mu_1 + \nu_1 z$$
 and find the contract of  $y = \mu_4 + \nu_2 z$ .

die Gleichungen einer Linie, die mit der Geraden 2) parallel ist, und zugleich mit dieser in der Ebene 3) liegt, so finden wir, wie verhing für die Gleichung der Ebene, zwelche durch die Linie 5) wd durch das Auge (t, v) geht, folgende:

$$\left. \begin{array}{l} v_2 \{ m_1 - \mu_3 + v (n_1 - \nu_1) \} x - (n_1 - \nu_1) \{ \mu_3 - t + v \nu_1 \} y \\ + v_2 \{ \mu_3 n_1 - m_1 \nu_1 - (n_1 - \nu_1) t \} z + \nu_2 \{ (m_1 \nu_1 - \mu_3 n_1) v - (m_1 - \mu_3) t \} \end{array} \right\} = 0...6)$$

Die Durchschnitte der Ebenen 4) und 6) mit der Tasel geben die Perspektive der Linien 2) und 5). Wir erhalten die Gserchungen dieser Durchschnitte, wenn wir in den Gleichungen 4) und 6) z=0 setzen, wodurch

wird.

Da diese Gleichungen zwei Linien darstellen, die nicht paraldel sind, so können wir daraus schliessen, dass sich die perspektwischen Projektionen paralleler Linien schneiden. Bezeichnen wir die Coordinaten des Durchschnittspunkts dieser beiden Linien  $\mathbf{p}$ nit q, r; so finden wir:

$$q = -\frac{\nu_2 t}{\nu_1}, \quad \dot{r} = \frac{\nu \nu_1 - t}{\nu_1}. \quad . \quad . \quad . \quad . \quad . \quad 9)$$

Da diese Coordinaten-Werthe sowohl von den Coefficienten  $m_1$   $\mu_2$ ,  $\mu_4$ ,  $\mu_4$  unabhängig sind, können wir daraus schliessen, dass sich die Projektionen aller mellen Linien in einem Punkte schneiden. Man nennt diesen inkt Fluchtpunkt oder Zusammenlaufungspunkt.

3. Wir erhalten leicht für die Gleichungen einer Linie, welche **reh** das Auge (t, v) und durch den Fluchtpunkt (q, r) geht, fol-

$$\begin{array}{l}
x = -(vv_1 - t) + v_1 z, \\
y = -vv_2 + v_2 z.
\end{array}$$

Diese Gleichungen, welche zugleich der Durchschnittslinie der men 4) und 6) in No. 1. angehören, stellen eine Linie vor, die den Linien 2) und 5) in No. 1. parallel sind.

Wir sehen ferner aus den Gleichungen 9) der No. 2., dass, m wir den \*) Fuss- und den Fluchtpunkt einer Linie kennen,

<sup>1)</sup> D. h. den Punkt, in welchem die Linie die Tafel trifft.

wir auch die Gleichung ihrer Perspektive finden können. Sind daher

$$\begin{array}{l} x = m_3 + n_3 z \\ y = m_4 + n_4 z \end{array} \} \qquad . \qquad . \qquad . \qquad . \qquad . \qquad . \qquad 2)$$

die gegebenen Gleichungen einer Geraden im Raume, so finden wir nach diesen Bemerkungen leicht für die Gleichung ihrer Perspektive folgende:

$$y' = -\frac{(m_3n_4 - m_4n_3)v + m_4t}{n_3v + m_3 - t} + \frac{m_2n_4 - m_4n_3 - n_4t}{n_3v + m_3 - t}z' \cdot \dots \cdot 1$$

und wenn die Linie 2) durch einen gegebenen Punkt (a,b,c) geht so geht diese Gleichung in folgende über:

$$y' = -\frac{n_4(av - ct) - b(n_3v - t)}{n_3(v - c) - (t - a)} - \frac{n_4(t - a) + n_3b}{n_3(v - c) - (t - a)^2} \cdot \dots$$

Wir können auch umgekehrt zeigen, dass, wenn die Coordinaten  $(b_1, c_1)$  des Fluchtpunkts und die Coordinaten  $(b_2, c_2)$  de Fusspunkts einer Geraden gegeben sind, wir nicht nur die Gleichung der Perspektive der Geraden, sondern auch die Gleichungen dieser letztern selbst bestimmen können. Denn die Gleichunger durch  $(b_1, c_1)$ ,  $(b_2, c_2)$  gehenden Perspektive ist:

Sind nun

die zu bestimmenden Gleichungen der Geraden, deren Perspetive durch die Gleichung 5) dargestellt ist, so haben wir in beziehung auf den Fusspunkt der Linie 6) die Gleichungen

$$0 = \mu_3 + n_3 c_2,$$
  
$$b_2 = \mu_4 + n_4 c_2.$$

Und in Beziehung auf den Fluchtpunkt nach No. 2. Gleichung

$$b_1 = -\frac{\nu_4 t}{\nu_3}, \quad c_1 = \frac{\nu_3 v - t}{\nu_3}.$$

Aus diesen vier Gleichungen finden wir:

$$v_3 = \frac{t}{v - c_1}, \ v_4 = \frac{-b_1}{v - c_1};$$

$$\mu_3 = \frac{-c_2t}{v-c_1}, \quad \mu_4 = \frac{b_2(v-c_1)+b_1c_2}{v-c_1};$$

führen, nehmen wir an, es sei  $OA_p = v$ ,  $AA_p = t$ ,  $SO = -m_1$ ,  $\angle G_pSO = \varphi$ ,  $\angle A_pQD = \psi$ ,  $\cot g \varphi = n_1$ , OD = y',  $DG_p = z'$ , AE senkrecht auf OY, SL parallel OZ,  $A_pJ$  und  $G_pL$  parallel OY; so ist;  $oldsymbol{z}': oldsymbol{y}' - oldsymbol{m}_1 = oldsymbol{tg} oldsymbol{\phi}': oldsymbol{I}_1 = oldsymbol{tg} oldsymbol{\phi}': oldsymbol{I}_1 = oldsymbol{tg} oldsymbol{\phi}': oldsymbol{tg} oldsymbol{tg} oldsymbol{\phi}': oldsymbol{tg} oldsymbol{\phi}': oldsymbol{tg} oldsymbol{tg} oldsymbol{\phi}': oldsymbol{tg} oldsymbol{\phi}': oldsymbol{tg} oldsymbol{tg}$ 

$$z':y'-m_1=\operatorname{tg}\varphi:1,$$

also

die Gleichung der Fluchtinie  $F_p G_p$ , worin  $m_1$  und  $n_2$  bekannte Constanten und g', z' die laufenden Coordinaten sind.

Ferner sei

die Gleichung des Risses der gegebenen Ebene, und

$$y'=m_2+n_2x'$$

die Gleichung der Senkrechten  $A_p F_p$  auf  $F_p G_p$ , welche durch den Angenpunkt  $A_p$ , dessen Coordinaten  $y_1'=0$ ,  $z_1'=v$  sind, geht, so haben wir zur Bestimmung von  $m_2$  und  $m_2$  die Gleichungen:

$$0 = m_2 + n_2 v, \qquad \text{if define and }$$

$$n_2 = \cot \psi; \qquad \text{if the problem is the problem}$$

oder, da ψ=90°+φ, so ist

$$n_3 = -\frac{1}{n_1};$$

Nehmen wir ferner 
$$y' = m_3 + n_3 z'$$

the die Gleichung der auf  $A_p P_p$  errichteten Scakrechten  $A_p A$  and so haben wir:  $A_p J : AJ = 1 : \operatorname{tg} \varphi$ , also  $AJ = A_p J : \operatorname{tg} \varphi$  oder

$$AJ = \frac{A_pJ}{n_1}$$
; ferner ist  $A_pA^2 = A_pJ^2 + AJ^2$  oder

 $A_pJ = \frac{n_1t}{\sqrt{1+n_1^2}}$ ; folglich  $A_pJ = \frac{n_1t}{\sqrt{1+n_1^2}}$ ,  $AJ = \frac{t}{\sqrt{1+n_1^2}}$ ; attach sind:

 $AE = v + \frac{t}{\sqrt{1 + n_1^2}}, OE = A_p J = \frac{n_1 t}{\sqrt{1 + n_2}}$ 

die Coordinatenwerthe des Punktes A. Es muss daher die Gleichung

erhält, wenn man durch das Auge mit den Linien der erwähnte Systeme parallele Linien zieht, ihre Durchschnitte mit der Taf sucht, und diese mit einander verbindet. d. h. die so ehen con struirte Linie ist nichts anderes, als die Durchschnittslinie de Tafel mit einer durch das Auge gelegten Ebene, die parallel m der in No. 2. Gleichung 3) dargestellten Ebene ist. Man nem diese Linie Verschwindungs- oder Fluchtlinie der Eben

Eine Ebene ist daher bestimmt, wenn ihr Durchechnitt weder Tafel (Riss) und ihre Fluchtlinie gegeben ist.

Nach diesen Folgerungen wird es leicht sein, die Gleichunder Fluchtlinie einer Ebene

$$Ax + By + Cz + D = 0$$

zu erhalten; diese ist nämlich, wie wir leicht finden:

$$y = \frac{At + Bu + Cv}{B} - \frac{Cz}{D} \cdot \dots \cdot 1$$

6. Als eine Anwendung der in den vorhergehenden Nummer entwickelten Sätze wollen wir nun noch folgende Aufgabe lösen

Es sind die Coordinaten f, g der Perspektive eines in eine Ebene gelegenen Punktes, nebst den Gleichungen der Fluchtlini und des Risses der letztern gegeben; man soll die Gleichung de Perspektive des Perpendikels auf jene Ehene suchen, das dere den Punkt, dessen Perspektive gegeben ist, geht.

Sind q, r die jetzt noch unbekannten Coordinaten des Fluch punktes  $P_p$  des gesuchten, durch den gegebenen Punkt gehende Perpendikels auf die gegebene Ebene, so wissen wir nach der bereits Gefundenen, dass dieser Fluchtpunkt kein anderer ist, al der Durchgang einer Geraden mit der Tafel, welche Gerade jenen Perpendikel parallel ist und die durch das Auge geht. Denke wir uns daher (Taf. III. Fig. 1.) es sei  $F_p$   $G_p$  die gegebene Fluchtlinie der Ebene, worauf ein Perpendikel errichtet werden soll, swird eine durch das Auge gelegte und mit dieser Ebene paralle Ebene nach dem oben Erklärten durch  $F_p$   $G_p$  gehen; es wird daher eine im Auge auf letztere errichtete Senkrechte die Tafel in verlangten Fluchtpunkte  $P_p$  treffen. Sind nun OY und OZ di Achsen der g und der g, so liegen diese nach unserer in No. 1 und No. 2. gemachten Annahme in der Tafel, und es wird demnadie rechtwinklichte Projektion  $f_p$  des Auges auf die Tafel in dachse OZ fallen. Fällen wir ferner aus  $f_p$  eine Senkrechte  $f_p$  auf die gegebene Fluchtlinie  $f_p$   $f_p$ , so können wir diese Senrechte als den Riss einer Ebene betrachten, die durch das Augehund senkrecht auf der durch das Auge  $f_p$  und durch  $f_p$  gehenden Ebene ist, in der also die vorerwähnte, durch das Augehunde senkrechte Linie enthalten ist. Errichten wir endlic in  $f_p$  auf  $f_p$   $f_p$  eine Senkrechte  $f_p$  gleich dem Abstande  $f_p$  wird sein Durchschmitt  $f_p$  mit  $f_p$  der gesuchte Fluchtpunkte auf die gegebene Ebene zu errichtenden Senkrechten sein.

führen, nehmen wir an, es sei  $OA_p = v$ ,  $AA_p = t$ ,  $SO = -m_1$ ,  $\angle G_pSO = \varphi$ ,  $\angle A_pQD = \psi$ ,  $\cot g \varphi = n_1$ , OD = y',  $DG_p = z'$ , AE senkrecht auf OY, SL parallel OZ,  $A_pJ$  und  $G_pL$  parallel OY; so ist;  $z':y'-m_1=\operatorname{tg}\phi':1$ , then we have the second of z'

$$z':y'-m_1=\operatorname{tg}\varphi:1,$$

also

die Gleichung der Fluchtlinie  $F_p G_p$ , worin  $m_1$  und  $m_2$  bekannte Constanten und g', z' die laufenden Coordinaten sind. Ferner sei

$$y' = M_1 + n_1 z' \quad \dots \quad \dots \quad 2)$$

die Gleichung des Risses der gegebenen Ebene, und

$$y'=m_2+n_2x'$$

die Gleichung der Senkrechten  $A_p F_p$  auf  $F_p G_p$ , welche durch den Augenpunkt  $A_p$ , dessen Coordinaten  $y_1'=0$ ,  $z_1'=v$  sind, geht, so haben wir zur Bestimmung von  $m_2$  und  $m_2$  die Gleichungen:

$$0=m_2+n_2v,$$

$$n_2=\cot g\psi;$$
oder, da  $\psi=90^\circ+\varphi$ , so ist
$$n_3=-\frac{1}{n_1};$$

$$n_2 = -\frac{1}{n_1}$$

folglich ist die Gleichung von  $A_p F_p$ :

$$y' = m_3 + n_3 z'$$

the Cheichung der auf  $A_p F_p$  errichteten Senkrechten  $A_p A$  and haben wir:  $A_p J : AJ = 1 : \operatorname{tg} \varphi$ , also  $AJ = A_p J : \operatorname{tg} \varphi$  oder

$$J = \frac{A_p J}{a_1}$$
; fernor ist  $A_p A^2 = A_p J^2 + A J^2$  oder

 $J = \frac{A_p J}{n_1}; \text{ ferner ist } A_p A^2 = A_p J^2 + A J^2 \text{ oder}$   $(A_p J)^2 (1 + \frac{1}{n_1^2}); \text{ folglich } A_p J = \frac{n_1 t}{\sqrt{1 + n_1^2}}, A J = \frac{t}{\sqrt{1 + n_1^2}};$ when sind:

$$\frac{t}{\sqrt{1+n_1^2}}, OE = A_p J = \frac{n_1 t}{\sqrt{1+n_1^2}}$$

Coordinaten werthe des Punktes A. Es muss daher die Gleichung

$$\frac{n_1t}{\sqrt{1+n_1^2}} = m_3 + n_3 \{v + \frac{t}{\sqrt{1+n_1^2}}\}$$

statt finden. Weil aber  $AA_p$  parallel  $F_pG_p$  ist, so ist  $n_3 = n_1$ , mithin  $m_3 = -n_1v$ , folglich

die Gleichung von  $AA_p$ .

Sind  $g_1$  and  $g_2$  die Coordinaten des Durchschnittspankts der Linien  $A_pF_p$  und  $F_pG_p$ , so finden wir für dieselben mittelst den Gleichungen 1) und 3)

$$y_1' = \frac{m_1 + n_1 v}{1 + n_1^2}, \ z_1' = \frac{v - m_1 n_1}{1 + n_1^2};$$

mithin finden wir ebenfalls für die Linie  $AF_p$ , welche durch des Punkt  $F_p$  oder  $(y_1', z_1')$  und den Punkt A geht, die Gleichung:

$$y' = \frac{v(m_1 + n_1v) + m_1t\sqrt{1 + n_1^2}}{x_1(m_1 + n_1v) + t\sqrt{1 + x_1^2}} - \frac{m_1 + n_1v - n_1t\sqrt{1 + n_1^2}}{n_1(m_1 + n_1v) + t\sqrt{1 + n_2^2}} = 0$$

Auf ähnliche Art wie die Gleichung 2) finden wir für  $AP_p$ , welche durch A geht und auf  $AF_p$  senkrecht steht, die Gleichung:

$$y' = -\frac{n_1 v (m_1 + n_1 v) + t^2 (1 + n_1^2) + t v \sqrt{1 + n_1^2}}{m_1 + n_1 v - n_1 t \sqrt{1 + n_1^2}} + \frac{n_1 (m_1 + n_1 v) + t \sqrt{1 + n_1^2}}{m_1 + n_1 v - n_1 t \sqrt{1 + n_1^2}} z'$$

$$+ \frac{n_1 (m_1 + n_1 v) + t \sqrt{1 + n_1^2}}{m_1 + n_1 v - n_1 t \sqrt{1 + n_1^2}} z'$$

Bezeichnen wir endlich die Coordinaten des Durchschnittspunkts  $P_p$  von  $A_p F_p$  und  $AP_p$  mit  $y_2'$  und  $z_2'$ , so finden wir leicht:

$$y_2' = \frac{-t^2}{m_1 + n_1 v}, \ z_2' = \frac{v(m_1 + n_1 v) + n_1 t^2}{m_1 + n_1 v}, \dots, 1$$

Da aber die gesuchte Perspektive der Senkrechten auf die gegebene Ebene auch durch den Punkt (f,g) gehen muss, so ist deren Gleichung:

$$y' = -\frac{fv(m_1 + n_1v) + t^2(g + n_1f)}{(g - v)(m_1 + n_1v) - n_1t^2} + \frac{f(m_1 + n_1v) + t^2}{(g - v)(m_1 + n_1v) - n_1t^2}z'...b$$

7. Nehmen wir jetzt an, in der Ebene der zy beinden all zwei einander entsprechende Punkte A und A' zweier collinears Systeme, deren Perspektive wir, wie bisher, mit A, und Affitz zeichnen. Die Coordinaten der erstern seien X, Y; P, Q; un jene ihrer Perspektiven y', z'; q', r'; so erhalten wir die B ziehungsgleichungen zwischen den Coordinaten X, Y; y', z wenn wir in den Gleichungen 1), 2) der No. 1. Z=0 setze. Diese sind also:

$$X = \frac{tx'}{v-x'}, Y = \frac{vy' - (vx')}{v-x'}; \dots 1$$

$$y' = \frac{tY + uX}{t + X}, \quad z' = \frac{vX}{t + X} \quad \ldots \quad z' = 2$$

Auf gleiche Weise finden die Gleichungen:

$$P = \frac{tr'}{v - r'}, \ Q = \frac{vq' - ur'}{v - r'}, \dots \dots 3)$$

$$q'=\frac{tQ+uP}{t+P}, r'=\frac{Pv}{t+P}, \ldots, 4$$

statt. Denken wir uns nun die Tafel sammt dem Augenpunkt um ihre Durchschnittslinie mit der Ebene der Figuren (d. h. um die Achse der 4) in die Ehene der zigedreht, und setzen der Gleich-fürmigkeit der Bezeichnung: wegen z und phistatt zhund zhen zhen wir die erste did dritte mit zhen zweite und vierte mit zhen zähler und Nenner theilen, in folgende über:

$$X = \frac{\frac{t}{v}x'}{-\frac{x'}{v}+1}, \quad Y = \frac{y'-\frac{u}{v}x'}{-\frac{x'}{v}+1}; \quad \dots \quad 5$$

$$x' = \frac{\frac{v}{t}X}{\frac{X}{t}+1}, \ y' = \frac{Y + \frac{u}{t}X}{\frac{X}{t}+1}; \qquad ... \qquad ...$$

$$x' = \frac{\frac{v}{t}X}{\frac{X}{t}+1}, y' = \frac{Y + \frac{u}{t}X}{\frac{X}{t}+1}; \qquad . 6)$$

$$p = \frac{\frac{t}{v}p'}{-\frac{p'}{v}+1}, Q = \frac{q' - \frac{u}{v}p'}{-\frac{p'}{v}+1}; \qquad . 7)$$

Es ist aber bekannt, dass, wenn X', Y'; P', Q' die Coordinaten zweier entsprechender Punkte von zwei zusammengehörigen collinearen Systemen sind, alsdann die collineare Verwandtschaft durch fölgende Gleichungen ausgedrückt wird:

$$P' = \frac{m_1 X' + n_1 Y' + s_1}{m_2 X' + n_2 Y' + 1}, \quad Q' = \frac{m_2 X' + n_2 Y' + s_2}{m_3 X' + n_3 Y' + 1} \dots \qquad 9$$

aus welchen auch die beiden Gleichungen:

$$X' = \frac{\mu_1 P' + \nu_1 Q' + \lambda_1}{\mu_2 P' + \nu_3 Q' + 1}, \quad Y' = \frac{\mu_2 P' + \nu_2 Q' + \lambda_2}{\mu_2 P' + \nu_3 Q' + 1} \dots 10$$

hervorgehen, in welchen der Kürze wegen:

$$\mu_{1} = \frac{n_{2} - n_{3}s_{2}}{m_{1}n_{2} - m_{2}n_{1}}, \quad \nu_{1} = \frac{s_{1}n_{3} - n_{1}}{m_{1}n_{2} - m_{2}n_{1}}, \quad \lambda_{1} = \frac{n_{1}s_{2} - n_{2}s_{1}}{m_{1}n_{2} - m_{2}n_{1}};$$

$$\mu_{2} = \frac{m_{3}s_{2} - m_{2}}{m_{1}n_{2} - m_{2}n_{1}}, \quad \nu_{2} = \frac{m_{1} - m_{3}s_{1}}{m_{1}n_{2} - m_{2}n_{1}}, \quad \lambda_{2} = \frac{m_{2}s_{1} - m_{1}s_{2}}{m_{1}n_{2} - m_{2}n_{1}};$$

$$\mu_{3} = \frac{m_{2}n_{3} - m_{3}n_{2}}{m_{1}n_{2} - m_{2}n_{1}}, \quad \nu_{3} = \frac{m_{3}n_{1} - m_{1}n_{3}}{m_{1}n_{2} - m_{2}n_{1}};$$

$$11)$$

gesetzt wurde.

:::

gesetzt wurde.

Bemerken wir, dass einige der Grüssen m, i. aneti Null sein künnen, und vergleichen die Gleichungen 5) und 7) mit den Gleichungen 9); die Gleichungen 6) und 8) mit den Gleichungen 10); so erkennen wir, dass . A respectfully one mediately many  $m_1 = \frac{t}{v}$ ,  $n_1 = 0$ ,  $s_1 = 0$ ;  $m_2 = -\frac{m}{v}$ ,  $n_2 = 1$ ,  $s_2 = 0$ ;

$$m_{3} = -\frac{1}{v}, n_{3} = 0;$$

$$m_{3} = -\frac{1}{v}, n_{3} = 0;$$

$$\mu_{1} = \frac{v}{t}, v_{1} = 0, \lambda_{1} = 0; \mu_{2} = \frac{u}{t}, v_{2} = 1, \lambda_{2} = 0;$$

$$\mu_{3} = \frac{1}{t}, v_{3} = 0.$$

Die gleichen Werthe von  $\mu_1$ ,  $\nu_1$  etc. würden wir auch erhalten haben, wenn wir die Werthe von  $m_1$ ,  $n_1$ , etc. in den Gleichungen 11) substituirt hätten. Aus der Vergleichung der Gleichungen 5), 7), 6), 8) mit denen in 9) und 10) geht hervor:

Dass ein System von Punkten A, A', A'', etc. mit seinen Perspektiven  $A_p$ ,  $A_p'$ ,  $A_p''$ , etc. in der Verwandtschaft der Collineation steht.

8. Lassen wir endlich in den Gleichungen 9) und 10) der vorigen Nummer die Accente von P', Q', X', Y' weg, und schreiben, um Verwechslungen zu vermeiden, m' statt  $m_1$ , n' statt  $m_2$ etc., so drücken offenbar die Gleichungen

$$P = \frac{m'X + n'Y + s'}{m''X + n''Y + 1}, \quad Q = \frac{m''X + n''Y + s''}{m''X + n''Y + 1}, \quad A = \frac{n''X + n''Y + 1}{n'''X + n''Y + 1}, \quad A = \frac{n''X + n''Y + 1}{n'''Y + n''Y + 1}, \quad Y = \frac{n''Y + n''Y + 1}{n''Y + n''Y + 1}, \quad A = \frac{n''Y + n''Y + 1}{n''Y + n''Y + 1}, \quad A = \frac{n''Y + n''Y + 1}{n''Y + n''Y + 1}, \quad A = \frac{n''Y + n''Y + 1}{n''Y + n''Y + 1}, \quad A = \frac{n''X + n''Y + 1}{n''Y + n''Y + 1}, \quad A = \frac{n''X + n''Y + 1}{n''Y + 1}, \quad A = \frac{n''X + n''Y + 1}{n''Y + 1}, \quad A = \frac{n''X + n''Y + 1}{n''Y + 1}, \quad A = \frac{n''Y + n''Y + 1}{n''Y + 1}, \quad A = \frac{n''X + n''Y + 1}{n''Y + 1},$$

die collineare Verwandtschaft der Systeme P, Q und X, aus. In den letztern haben natürlich  $\mu'$ ,  $\nu'$  etc. ähnliche Werthewie  $\mu_1$ ,  $\nu_1$  etc. in No. 7. Gleichung 11). Substituiren wie in  $\mathbb{R}$ 

und: 2) istatt R. Q. i. i. X. und : Y. din. Weathe aus des Gleichungen 5) und 7) der vorigen Nummer, so finden wir: hin de schiebt aus

$$p' = \frac{\frac{m't - n'u - s'}{s' + t} x' + \frac{n'v}{s' + t} y' + \frac{s'}{s' + t}}{\frac{m''t + m' - u(m''t + n') - (s' + t)}{v(s' + t)} x' + \frac{n'''t + n'u}{s' + t} y' + 1}$$

$$q' = \frac{t(m'u + n''t) - (n'u + n''t)u - (s'u + s''t)}{v(s' + t)} x' + \frac{n''t + n'u}{s' + t} y' + \frac{s'u + s''t}{s' + t} y' + 1}{v(s' + t)}$$

$$v(s' + t) = \frac{t(m''t + m'u) - (n'''t + n'u)u - (s'' + t)}{v(s' + t)} x' + \frac{u'''t' + u'''u}{s' + t} y' + 1$$

Ans der Form dieser Gleichungen ist leicht ersichtlich, dass auch die Punkte (p', q') und (x', y') entsprechende Punkte zweier collinearer Système sind.

9. Aendern wir jetzt das Coordinatensystem so, dass wir die Achse der wudurch den Augenpunkt gehen, ihre Richtung jedoch unverändert lässen, so haben wir in den Gleichungen 5), 6), 7), 8) der No. 7. nur Y+u statt Y, y'+u statt y', Q+u statt Q, y'+u statt q' zu setzen, wodurch wir:

$$x' = \frac{x}{10} \frac{X}{X+1}$$
,  $y' = \frac{X}{X+1}$ ;  $y' = \frac{x}{X+1}$ ;

$$P = \frac{\frac{t}{v}p'}{-\frac{p'}{v}+1}, \quad Q = \frac{q'}{-\frac{p'}{v}+1};$$

$$p' = \frac{\overline{t} P}{P+1}, \quad q' = \frac{Q}{P+1}$$

ethalten. Bemerken wir, dass, wenn allgemein P', Q(; X', X') die Chordinaten zweier entsprechenden Punkte sind, die zwei collinearen und collinear liegenden Systemen angehören, folgende Gleichungsformen diese Art der geometrischen Verwandtschaft ausdrücken;

$$P = \frac{M_1 X}{M_2 X + N_3 Y + 1}, \quad Q = \frac{M_1 Y}{M_2 X + N_3 X + 1}, \quad (5)$$

worin  $M_1$ ,  $M_2$ ,  $N_3$  unbestimmte Constanten sind, und dass aus diesen auch

$$X = \frac{\frac{P}{M_1}}{-\frac{M_2}{M_1}P - \frac{N_2}{M_1}Q + 1}, \quad Y = \frac{\frac{Q}{M_1}}{-\frac{M_2}{M_1}P - \frac{N_3}{M_1}Q + 1} \dots 6$$

folgt.

Setzen wir in den Gleichungen 5) die Werthe von P, Q, X und Y aus 1) und 3), so erhalten wir:

$$p' = \frac{\frac{M_1x'}{M_2t + M_1 - 1}x' + N_2y' + 1}{v}, \quad q' = \frac{\frac{M_1y'}{M_2t + M_1 - 1}x' + N_2y' + 1}{v}$$
7)

- 10. Betrachten wir die Resultate, die wir in den Nummera 7., 8. und 9. gefunden haben, so erhalten wir folgende Ergebnisse:
- a) Es folgt aus den Gleichungen 5), 6), 7) und 8) der No. 7., dass die Punkte (X, Y) und (x', y'), so wie (P, Q) und (p', q') Punkte zweier collinearen Systeme sind.
- b) Es folgt aus den Gleichungen 3) der No. 8., dass auch die Perspektiven (x', y'), (p', q') der Punkte (X, Y), (P, Q) zu einander in Verwandtschaft der Collineation stehen.
- c) Aus den Gleichungen 1), 2), 3) und 4) der No. 9. geht hervor, dass die Punkte (X,Y), (x',y'), wie auch die Punkte (P,Q), (p',q') zwei collinearen und collinear liegenden Systemen angehören, wenn die Systeme P, Q und X, Y collinear und collinear liegend sind. Dasselbe gilt auch wegen der Gleichungen 7) derselben Nummer für die Punkte (p',q'), (x',y').
- d) Denken wir uns die Ebene der gegebenen Punktensysteme sammt diesen um die Basis in die Tafel umgelegt, so wird dadurch die Collineationsverwandtschaft der bezüglichen Systeme nicht gestört. Weil sich die entsprechenden Linien der Systeme P, Q; p', q' auf ihrer Collineations Achse schneiden, der Riss (die Durchschnittslinie der gegebenen Ebene, worin das Punktensystem P, Q liegt, mit der Tafel) aber diejenige Linie ist, welche vor der Umdrehung jener Ebene in die Tafel den Ebenen beider Systeme gemeinschaftlich war, so müssen sich auf derselben alle entsprechenden Linien schneiden, woraus hervorgeht, dass der Riss der gegebenen Ebene zugleich die Collineationsachse der Systeme P, Q; p', q' ist. Aus den gleichen Gründen folgt, dass derselbe Riss auch die Collineationsachse der Systeme X, X, x', y', ist.
- e) Da sich bei zwei collinearen Systemen überhaupt diejent gen Linien des einen Systems, welche parallelen Linien des andern entsprechen, auf der Gegenachse des erstern schneiden, so werden wir leicht einsehen, dass die Fluchtlinie (diejenige Linie, auf welcher die Zusammenlaufungs- oder Fluchtpunkte aller Systeme

von Parallelen, die sich in einer Ebene befinden, liegen) der Ebene, in welcher die collinearen Figuren liegen, nichts anderes ist, als die gemeinsame Gegenachse der Systeme X, Y; x'; y' und P, Q; p', q'.

- f) Sind die Systeme P, Q und X, Y collinear und collinear liegend, so gilt dasselbe von der Collineations- und Gegenachse der entsprechenden Systeme wie in e).
- g) Aus der Beziehung, die der Augenpunkt zu einem Punkte im Raume und zu dessen Perspektive hat, so wie auch aus dem bekannten Satze über collinear liegende Systeme: "dass die Linien, welche zwei entsprechende Ecken zweier collinear liegenden Figuren verbinden, sich im Collineationspunkte schneiden", folgt, dass, wenn die Ebene der collinear liegenden Figuren um ihren Riss in die Tafel gedreht ist, der Augenpunkt zum Collineationspunkt der beiden Systeme X, Y; x', y'; sowie der Systeme P, Q; p', q' wird.
- **h)** Endlich werden auch die Collineationspunkte der Systeme X, Y; P, Q und X, Y; x', y'; oder der Augenpunkt und jener der Systeme x', y'; p', q' auf einer einzigen Geraden liegen, etc.
  - 11. Wir haben in No. 4. Gleichung 5) gefunden, dass

$$\left. \begin{array}{l} y'(\nu_1 v - t + \mu_1) + z'(\nu_2 t - \nu_1 u + \nu_1 \mu_2 - \nu_2 \mu_1) \\ + v(\mu_1 \nu_2 - \mu_2 \nu_1) + \mu_2 t - \mu_1 u \end{array} \right\} = 0 \dots 1$$

die Gleichung der Perspektive einer Geraden ist, deren Gleichungen;

$$x = \mu_1 + \nu_1 z$$
,  $y = \mu_2 + \nu_2 z$ 

sind. Wir können der Gleichung 1) auch die Form:

$$\begin{array}{c} v(\nu_1 y' + \mu_1 \nu_2 - \mu_2 \nu_1) - u(\nu_1 z' + \mu_1) + t(\nu_3 z' - y') \\ + \mu_1 y' + (\mu_2 \nu_1 - \mu_1 \nu_2) z' = 0 \end{array}$$
 \(\tag{2}\)

geben. Setzen wir in diesen Gleichungen t=0, d. h. nehmen wir statt des Auges den Augenpunkt, so erhalten wir

$$y'(v_1v + \mu_1) + z'(-v_1u + \mu_2v_1 - \mu_1v_2) + v(\mu_1v_2 - \mu_2v_1) - \mu_1u = 0....3$$

$$-\mathbf{z}(\nu_1 z' + \mu_1) + v(\nu_1 y' + \mu_1 \nu_2 - \mu_2 \nu_1) + \mu_1 y' + (\mu_2 \nu_1 - \mu_1 \nu_2) = 0. \dots 4)$$

Betrachten wir in der Gleichung 3) die Grössen u und v als constant, d. h. denken wir uns den Augenpunkt fest, so erkennen wir sogleich, dass die Gleichung 3) die Polare des Augenpunkts ansdrückt. Es ist daher die Perspektive einer Geraden die Polare des festen Augenpunktes. Betrachten wir aber in der Gleichung 4) die Grössen y', z' als constant, so drückt diese Gleichung die Polare des Punktes (y', z') aus, oder auch:

Denken wir uns die Perspektive irgend eines Punktes im Raume als fest, und den Augenpunkt auf der durch die Gleichung

4) ausgedrückten Geraden beweglich, so ist diese Gerade die Polare der Perspektive jenes Punktes im Raume.

Mittelst der Gleichung 3) können wir auch die Aufgabe lösen: "Es sind die Gleichungen einer Geraden

ihrer Perspektive zu finden."

Nehmen wir, wie bisher, u und v als die Coordinaten des gesuchten Augenpunkts, so wird uns zu deren Bestimmung die Identisicirung der Gleichungen 6) und 3) sühren. Dadurch erhalten wir:

$$M = \frac{u\mu_1 + v(\mu_2\nu_1 - \mu_1\nu_2)}{\nu_1v + \mu_1},$$

$$N = \frac{\nu_1u + \mu_1\nu_2 - \mu_2\nu_1}{\nu_1v + \mu_1}.$$

Aus diesen finden wir:

$$v = -\frac{\mu_1}{\nu_1}, \ u = \frac{\mu_2 \nu_1 - \mu_1 \nu_2}{\nu_1}.$$

12. Wenden wir die gefundenen Beziehungsgleichungen zwischen den räumlichen und ihren perspektivischen Coordinaten auf Curven und Flächen zweiten Grades an, und zwar sei zuerst:

$$a^{2}(Y-g)^{2}+b^{2}(f-X)^{2}-a^{2}b^{2}=0 \dots 1$$

die Gleichung einer Ellipse, deren Achsen 2a und 2b, und deren Mittelpunkts-Coordinaten g und -f sind.

Bezeichnen wir wie früher die Perspektive des Punktes (X, Y) mit (y', z'), so finden wir leicht nach Gleichung 1) und 2) der No. 4.:

$$Y - g = \frac{vy' + (g - u)z' - gv}{v - z'}, f - X = \frac{fv - (f + t)z'}{v - z'}.$$

Substituiren wir diese Werthe von Y-g und f-X in der Gleichung 1), so erhalten wir als Gleichung der Perspektive der Ellipan 1) folgende:

lipse 1) folgende:  

$$\frac{1}{16}a^{24}(g-u)^{2} + b^{2}(f+t)^{2} - a^{2}b^{2}(z'^{2} + a^{2}v^{2}y'^{2} + 2a^{2}(g-u)vy'z')$$

$$-2\{a^{2}y(g-u) + b^{2}f(f+t) - a^{2}b^{2}(vz' - 2a^{2}v^{2}yy') + (a^{2}y^{2} + b^{2}f^{2} - a^{2}b^{2})v^{2}$$

Diese Gleichung: drückt im Allgemeinen einen Kegelschuitt aus, dentin Specialität von den Grössen a, b, f, etc. abhängig ista i Whitelpunkt der perspektivischen Curve 2) zugleich auch die perspektivischen Projektion des Mittelpunkts der gegebenen Ellipse 1) ist, und im Fall dieses nicht statt findet, welches der geometrische Ort des Auges sein muss, damit der Mittelpunkt der perspektivischen Curve zugleich die perspektivische Projektion des Mittelpunkts der Ellipse 1) sei.

Bezeichnen wir mit  $y_1'$ ,  $z_1'$  die Coordinaten des Mittelpunkts der perspektivischen Curve 2), so ist bekanntlich:

spektivischen Curve 2), so ist bekanntlich:
$$y_1' = \frac{a^2u - (fu + gt)(f+t)}{a^2 - (f+t)^2}, \quad z_1' = \frac{v\{a^2 - f(f+t)\}}{a^2 - (f+t)^2}.$$

Sind  $y_2'$  und  $z_2'$  die Coordinaten der Perspektive des Mittelpunkts (-f,g) der Ellipse 1), so ist nach No. 7. Gleichung 2):

$$y_2' = \frac{ty - uf}{t - f}, \quad z_2' = \frac{-fv}{t - f}$$

Diese Werthe von  $y_2'$  und  $z_2'$  sind offenbar verschieden von jenen der Coordinaten  $y_1'$ ,  $z_1'$ ; daraus folgt, dass im Allgemeinen der Mittelpunkt der perspektivischen Curve nicht mit der Projektion des Mittelpunkts der perspektivisch projicirten Curve zusammenfällt. Um die Curve zu bestimmen, auf welcher sich das Auge bewegt, damit der Mittelpunkt der perspektivischen Curve mit jenem der projicirten zusammenfalle, setzen wir die Coordinatenwerthe von  $y_1'$  und  $y_2'$ , so wie die von  $z_1'$  und  $z_2'$ , einander gleich, wodurch wir:

$$\frac{(fu+gt)(f+t)-a^2u}{(f+t)^2-a^2} = \frac{fu-gt}{f-t},$$

$$\frac{v\{f(f+t)-a^2\}}{(f+t)^2-a^2} = \frac{fv}{f-t}$$

erhalten. Aus diesen folgt aber, dass

$$\frac{a^2-2f^2}{2f}=t$$

ist; u und v fallen aus der Gleichung und bleiben also unbestimmt. Diese letzte Gleichung spricht aber aus, dass der fraglichen Bedingung Genüge geleistet wird, wenn sich das Auge in einer Ebene befindet, die mit der Tafel parallel ist und von ihr den Abstand  $t = \frac{\alpha^2 - 2f^2}{2f}$  hat. Jedoch versteht es sich von selbst, dass  $a > f\sqrt{2}$  ist.

13. Der in der vorhergehenden Nummer gemachten Untersuchung schliesst sich, der Natur der Sache gemäss, noch folgende an: "Welches ist der Ort des Auges, wenn die durch die Gleichung 2) der vorhergehenden Nummer ausgedrückte Perspektive der Ellipse 1) No. 12. wieder eine Ellipse geben soll, die der

gegebenen Ellipse 1) No. 12. ähnlich ist, jedoch mit ihr nicht ähnlich liegt?"

Bezeichnen wir mit  $a_1$  und  $b_1$  die Halbachsen der Curve 2) Nr. 12., so muss bekanntlich:

sein, wok einen gegebenen constanten Coefficienten bezeichnet. Ferner finden wir leicht:

$$a_1{}^2 = \frac{2a^2b^2v^2t^2}{\left\{ (f+t)^2 - a^2\right\} \left\{a^2(g-u)^2 + b^2(f+t)^2 - a^2(b^2 - v^2) \right\} \left\{ -\sqrt{\left\{a^2(g-u)^2 + b^2(f+t)^2 - a^2(b^2 - v^2)\right\}^2 - 4a^2b^2v^2\left\{(f+t)^2 - a^2\right\}^2} \right\}}$$

$$b_{1}^{2} = \frac{2a^{2}b^{2}v^{2}t^{2}}{\left\{ + (f+t)^{2} - a^{2}\right\} \left\{ a^{2}(g-u)^{2} + b^{2}(f+t)^{2} - a^{2}(b^{2}-v^{2}) \right\} + \sqrt{\left\{ a^{2}(g-u)^{2} + b^{2}(f+t)^{2} - a^{2}(b^{2}-v^{2})\right\}^{2} - 4a^{2}b^{2}v^{2}\left\{ (f+t)^{2} - a^{2}(b^{2}-v^{2})\right\}^{2}} + \frac{a^{2}b^{2}v^{2}(f+t)^{2} - a^{2}(b^{2}-v^{2})}{2a^{2}b^{2}v^{2}} + \frac{a^{2}b^{2}v^{2}}{2a^{2}v^{2}} + \frac{a^{2}b^{2}v^{2}}{2a^{2}v^{2}} + \frac{a^{2}b^{2}v^{2}}{2a^{2}v^{2}} + \frac{a^{2}b^{2}v^{2}}{2a^{2}v^{2}} + \frac{a^{2}b^{2}v^{2}}{2a^{2}v^{2}} + \frac{a^{2}b^{2}v^{2}}{2a^{2}v^{2}} + \frac{a^{$$

Setzen wir, der Kürze wegen,

$$a^2(g-u)^2+b^2(f+t)^2-a^2(b^2-v^2)=s^4$$

so muss nach 1)

$$k = \frac{\{(f+t)^2 - a^2\}\{s^4 - \sqrt{s^8 - 4a^2b^2v^2}\}\{(f+t)^2 - a^2\}\}}{2b^2v^2t^2}, \quad \{(f+t)^2 - a^2\}\{s^4 + \sqrt{s^8 - 4a^2b^2v^2}\{(f+t)^2 - a^2\}\}}$$

$$k = \frac{\{(f+t)^2 - a^2\}\{s^4 + \sqrt{s^8 - 4a^2b^2v^2}\{(f+t)^2 - a^2\}\}}{2a^2v^2t^2}$$

sein. Aus diesen beiden Gleichungen erhalten wir:

$$1 = \frac{a^2 \{s^4 - \sqrt{s^8 - 4a^2b^2v^2\{(f+t)^2 - a^2\}}\}}{b^2 \{s^4 + \sqrt{s^8 - 4a^2b^2v^2\{(f+t)^2 - a^2\}}\}}$$

Ordnen wir diese Gleichung, so ist:

$$(a^2+b^2)^2v^2((f+t)^2-a^2)=0, \ldots 2$$

oder auch:

$$\{s^4 - (a^2 + b^2)v\sqrt{(f+t)^2 - a^2}\}\{s^4 + (a^2 + b^2)v\sqrt{(f+t)^2 - a^2}\} = 0$$

daraus folgt aber auch, dass:

$$s^{4} + (a^{2} + b^{2})v \sqrt{(f+t)^{2} - a^{2}} = 0,$$
  
$$s^{4} - (a^{2} + b^{3})v \sqrt{(f+t)^{2} - a^{2}} = 0.$$

Setzen wir statt & seinen obigen Werth, so haben wir:

$$a^{\frac{1}{2}}(y-a)^{\frac{1}{2}}+b^{\frac{1}{2}}(f+t)^{\frac{1}{2}}-a^{\frac{1}{2}}+b^{\frac{1}{2}}v^{\frac{1}{2}}+(a^{\frac{1}{2}}+b^{\frac{1}{2}})v^{\frac{1}{2}}\sqrt{(f+t)^{\frac{1}{2}}-a^{\frac{1}{2}}}=0, 3)$$

$$a^{\frac{1}{2}}(y-a)^{\frac{1}{2}}+b^{\frac{1}{2}}(f+t)^{\frac{1}{2}}-a^{\frac{1}{2}}+a^{\frac{1}{2}}v^{\frac{1}{2}}-(a^{\frac{1}{2}}+b^{\frac{1}{2}})v^{\frac{1}{2}}\sqrt{(f+t)^{\frac{1}{2}}-a^{\frac{1}{2}}}=0. 4)$$

Setzen wir in diesen Gleichungen g-u=u', f+t=t', so erhalten wir:

$$a^{2}u^{2} + b^{2}t^{2} + a^{2}v^{2} - a^{2}b^{2} + (a^{2} + b^{2})v\sqrt{t^{2} - a^{2}} = 0$$
 . . . 5)

$$a^2u^2 + b^2t^2 + a^2v^2 - a^2b^2 - (a^2 + b^2)v \sqrt{t^2 - a^2} = 0....6$$

Durch Addition dieser Gleichungen erhalten wir:

$$2a^2u'^2 + 2b^2t'^2 + 2a^2v^2 - 2a^2b^2 = 0$$

oder

Durch Subtraction derselben aber:

$$2(a^2+b^2)v\sqrt{t^2-a^2}=0$$

oder

Untersuchen wir die geometrische Bedeutung der Gleichungen 7) und 8) und zwar die einer jeden insbesondere und die beider in Verbindung.

Die erstere drückt offenbar ein Umdrehungsellipsoid aus, dessen Mittelpunktscoordinaten -f und g sind; die Rotationsachse desselben ist die Achse der x.

Aus der Gleichung 8) folgt:

$$t'-a=0$$
,  $v=0$ ; oder  $t=a-f$ ,  $v=0$ .

Aus beiden Gleichungen 7) und 8) aber zugleich folgt:

$$t=a-f$$
,  $v=0$  und  $g=u$ .

Diese Werthe genügen auch den Gleichungen 3) und 4) oder 5) und 6).

14. Bestimmen wir schliesslich noch die Perspektive einer Riche zweiten Grades. Die Perspektive einer krummen Fläche Merhaupt wird bestimmt durch den Durchschnitt eines sie umhüllenden Kegels, dessen Scheitel das Auge ist, mit der Tafel.

Nehmen wir an, f(x, y, z) = 0 sei die Gleichung einer gegebenen Fläche, und setzen f(x, y, z) = U = 0, so haben wir betanstlich zur Bestimmung des Umhüllungskegels die Gleichungen:

$$U=0, \frac{dU}{dx}(x-t)+\frac{dU}{dy}(y-u)+\frac{dU}{dz}(z-v)=0$$

$$\frac{x-t}{\cos \alpha}=\frac{y-u}{\cos \beta}=\frac{z-v}{\cos \gamma}, \frac{x_1-t}{\cos \alpha}=\frac{y_1-u}{\cos \beta}=\frac{z_1-v}{\cos \gamma}.$$

Theil XL

In diesen Gleichungen bezeichnen  $\alpha$ ,  $\beta$ ,  $\gamma$  die veränderlichen Winkel, welche eine Erzeugungslinie respektive mit der Achse der x, der  $\gamma$  und der  $\gamma$  bildet, und  $x_1$ ,  $y_1$ ,  $z_1$  sind die Coordinaten eines Punktes der Berührungscurve des umhüllenden Kegels und der gegebenen Fläche.

Eliminiren wir aus diesen Gleichungen die Grössen  $\cos \alpha$ ,  $\cos \beta$ ,  $\cos \gamma$ ;  $x_1$ ,  $y_1$ ,  $z_1$ ; so gehört die resultirende Gleichung dem Berührungskegel der gegebenen Fläche an. Nehmen wir an, F(x, y, z) = 0 sei die Gleichung, welche aus jener Elimination hervergegangen ist, also die Gleichung des Berührungskegels, so erhalten wir die Gleichung der Perspektive der gegebenen Fläche, wenn wir in der Greichung F(x, y, z) = 0 die Abscisse x gleich Null setzen, wodurch diese in:

übergeht. Hierbei versteht es sich von selbst, dass die Ebene der yz als Tafel angenommen wird, und in der Gleichung der gegebenen Fläche und des umhüllenden Kegels x negativ genommen werden muss, weil die Fläche hinter der Tafel, d. h. auf der negativen Seite der x liegt.

15. Den in der vorigen Nummer gemachten Annahmen zu Folge wird die Gleichung einer Fläche zweiten Grades, die sich auf der dem Auge entgegengesetzten Seite der Tafel befindet, folgende sein:

$$Az^{2}+By^{2}+Cx^{2}-2A'xy-2B'xx+2C'yz +2A''z+2B''y-2C''x+D=0$$

und die Gleichung des Kegels, dessen Scheitel im Auge ist, und der die Fläche 1) berührt, hat die Form:

$$K^2=M.N, \ldots 2$$

wo, der Kürze wegen:

$$K = (Av + C'u + B't + A'')z + (C'v + Bu + A't + B'')y$$

$$- (B'v + A'u + Ct + C'')x + A''v + B''u + C''t + D,$$

$$M = Av^2 + Bu^2 + Ct^2 + 2A'tu + 2B'tv + 2C'uv$$

$$+ 2A''v + 2B''u + 2C''t + D,$$

$$N = Az^2 + By^2 + Cx^2 - 2A'xy + 2B'xz + 2C'yz$$

$$+ 2A''z + 2B''y - 2C''z + D$$

gesetzt wurde.

Setzen wir in der Gleichung 2) x=0 und für K, M, N die au den Gleichungen 3) für diese Annahme entspringenden Werth so erhalten wir für die Gleichung der Perspektive der Fläche folgende:

$$\begin{array}{l} \{ Av^{2} + Bu^{2} + Ct^{2} + 2A'tu + 2B'tv + 2C'uv + 2A''u + 2B''u + 2C''t + D'' \} \\ = \{ Av^{2} + Bu^{2} + Ct^{2} + 2A'tu + 2B''tv + 2C''uv + 2A''u + 2B''u + 2C''t + D' \} \end{array}$$

In dieser Gleichung wurde wieder, wie früher, y', und z' statt und z gesetzt. Aus der Form dieser Gleichung sehen wir: dass die Perspektive einer Fläche zweiten Grades eine Curve desselben Grades ist.

Entwickelten einige specielle Anwendungen, und suchen die Gleichung der Perspektive eines dreiachsigen Ellipsoids, dessen Mittelpunkts Coordinaten — f, g, Null, und dessen Achsen 26, 2c sind. Die grosse Achse 2a ist parallel mit der Achse der z angenommen.

Die Gleichung dieses Ellipsoids ist:

$$\begin{cases} \frac{f-x}{a} \end{cases}^3 + \begin{cases} \frac{y-g}{b} \end{cases}^3 + \begin{cases} \frac{z}{c} \end{cases}^3 = 1$$
where  $\frac{z}{c}$  and  $\frac{z}{c}$  is the same  $\frac{z}{c}$ .

oder auch:

$$\frac{x^3}{a^2} + \frac{y^2}{b^2} + \frac{z^3}{c^3} - \frac{2gy}{b^2} - \frac{2fx}{a^2} + \frac{f^2}{a^2} + \frac{g^2}{b^2} - 1 = 0. \dots 1$$

Win erhalten daher, wie in der vorigen Nummer, für die Gleichung der Perspektive dieses Ellipsoids folgende:

$$\begin{aligned} \{a^2(u-g)^2 + b^2(f+t)^2 - a^2b^2\}z'^2 - 2a^2v(u-g)y'z' \\ + \{a^2v^2 + c^2(f+t)^2 - a^2c^2\}y'^2 \\ - 2vz'\{a^2g(u-g) + b^2f(f+t) - a^2b^2\} \\ - 2\{u[c^2f(f+t) - a^2c^2] + y[c^2t(f+t) + a^2v^2]\}y' \\ + v^2(a^2y^2 + b^2f^2 - a^2b^2) + c^2f^2u^2 + c^2t^2(g^2 - b^2) - 2c^2fgut = 0. \end{aligned}$$

Wir wollen nun untersuchen, ob wir dem Auge eine oder nehrere Lagen geben künnen, damit die Perspektive 2) des Ellipsoids 1) ein Kreis wird. Wir werden aus der Betrachtung der ktzten Gleichung leicht erkennen, dass diese nur alsdann einen Kreis ausdrücken kann, wenn folgende zwei Bedingungsgleichungen erfüllt werden:

ridilt werden:  

$$u-g=0. \qquad ... \qquad ...$$

Reduciren wir die letzte dieser Gleichungen auf Null und benutzen dabei die Gleichung 3), so erhalten wir:

$$a^2v^2+(c^2-b^2)t^2+2f(c^2-b^2)t-(c^2-b^2)(a^2-f^2)=0. \dots 5$$

Aus dieser und der Gleichung 3) erkennen wir, dass die Perspektive 2) des Ellipsoids 1) in einen Kreis degenerirt, wenn sich

das Auge auf einer Ellipse oder Hyperbel befindet, deren Ebene durch die grosse Achse 2a des gegebenen Ellipsoids geht und die dabei senkrecht auf der Tafel steht.

Eine Ellipse ist die Ortscurve 5), wenn c > b und a > f ist. Eine Hyperbel hingegen a) wenn c < b und a < f;  $\beta$ ) wenn c < b und a > f ist. Ist die Curve 5) eine Ellipse, so sind deren Achsen

$$\frac{2\sqrt{(c^2-b^2)(a^2-f^2)}}{a}$$
 und  $2\sqrt{a^2-f^2}$ .

reelle Achse =  $2\sqrt{a^2-f^2}$ , und die imaginäre =  $\frac{2\sqrt{-(b^2-c^2)(a^2-f^2)}}{a}$ ; und im Fall  $\beta$ ) ist die reelle Achse =  $\frac{2\sqrt{(b^2-c^2)(f^2-a^2)}}{a}$ , und die imaginäre =  $\frac{2\sqrt{(b^2-c^2)(a^2-f^2)}}{a}$ 

die imaginäre =  $2\sqrt{-(f^2-a^2)}$ .

Die Gleichung des Kreises, welchen die Perspektive des Ellipsoids 1) darstellt, erhalten wir, wenn wir in der Gleichung 2) u-g=0 setzen. Alsdann wird sie zu:

Die Coordinaten des Mittelpunkts dieses Kreises sind aber:

$$q = \frac{g \{c^2 \{(f+t)^2 - a^2\} + a^2 v^2\}}{b^2 \{(f+t)^2 - a^2\}}, \ r = v \frac{f(f+t) - a^2}{(f+t)^2 - a^2}.$$

Betrachten wir q und r als veränderlich und eliminiren v und t aus diesen Gleichungen, so drückt die resultirende Gleichung den Ort der Mittelpunkte aller Kreise aus, welche durch die Gleichung 6) dargestellt sind, d. h. der Kreise, welche die Perspektiven des Ellipsoids 1) darstellen, wenn sich das Auge auf des Ortscurve 5) bewegt. Weil aber aus 3) und 4)

$$c^{2}\{(f+t)^{2}-a^{2}\}+a^{2}v^{2}=b^{2}\{(f+t)^{2}-a^{2}\},$$

so wird q=g und r bleibt unbestimmt. Daraus folgt, dass der Ort der Mittelpunkte aller perspektivischen Kreise, welche bet der Bewegung des Auges auf der Curve 5) erzeugt werden, eine Gerade ist, deren Fusspunkt im Durchschnitte der Achse 2b des gegebenen Ellipsoids 1) mit der Basis liegt und die auf letzterer senkrecht steht.

# XIV.

# Beitrag zur analytischen Geometrie.

Von dem
Herrn Professor Doctor H. Bruun
zu Odessa.

§. 1. In allen Lehrbüchern der analytischen Geometrie vermisse ich einen Lehrsatz, der mir, in Beziehung auf die Bestimmung der Linien zweiter Ordnung durch gegebene Punkte, von Wichtigkeit zu sein scheint. — Nur ein besonderer Fall desselben, der Gleichung dieser Linien bezogen auf ihre conjugirten Durchmesser entsprechend, wird gewöhnlich und auch dieser unvollständig abgehandelt.

Der allgemeine Lehrsatz ist folgender:

Ein Punkt (x', y') liegt ausserhalb oder innerhalb der Linie zweiter Ordnung

$$y^2 + 2Bxy + Cx^2 + 2Dy + 2Ex + F = 0$$
 (1)

1) wenn sie eine Ellipse oder Parabel vorstellt, je nachdem:

$$y'^2+2Bx'y'+Cx'^2+2Dy'+2Ex'+F \gtrsim 0 \text{ ist;}$$

- 3) wenn sie eine Hyperbel vorstellt und
  - a) wenn derjenige Durchmesser, welcher dem der Ordinatenachse parallelen Durchmesser conjugirt ist, die Hyperbel schneidet, je nachdem:

$$y'^2 + 2Bx'y' + Cx'^2 + 2Dy' + 2Ex' + F \ge 0$$
 ist;

b) wenn dagegen dieser Durchmesser die Hyperbel, nicht schneidet, je nachdem:

$$y'^2+2Bx'y'+Cx'^2+2Dy'+2Ex'+F \le 0$$
 ist.

Beweis. Es sei

$$= ax + b \tag{2}$$

die Gleichung einer beliebigen Geraden, so ist diese eine Tangente der Linie (1), wenn folgende Bedingungsgleichung Statt findet:

$$(B^2-C)b^2+2(E-BD)ab+(D^2-F)a^2$$
  
+2(BE-CD)b+2(DE-BF)a+E^2-CF=0,

oder wenn:

$$ab^2 + 2\beta ab + ya^2 + 2bb + 2\varepsilon a + \varphi = 0$$
 (3)

ist, nachdem man der Kürze halber

$$B^2-C=\alpha$$
,  $E-BD=\beta$ ,  $D^2-F=\gamma$ ,  $BE-CD=\delta$ ,  $DE-BF=\epsilon$ ,  $E^2-CF=\varphi$  (4)

gesetzt hat.

Woraus umgekehrt durch leichte Umformungen sich folgende Gleichungen ergeben:

$$-B = \frac{\alpha s - \beta \delta}{\beta^2 - \epsilon i \gamma}, \quad C = \frac{\delta^2 - \alpha c \phi}{\beta^2 - \epsilon c \gamma}, \quad D = \frac{\beta s - \gamma \delta}{\beta^2 - \epsilon c \gamma}, \quad C = \frac{\delta s - \beta \phi}{\beta^2 - \epsilon c \gamma}, \quad C = \frac{\delta s - \beta \phi}{\beta^2 - \epsilon c \gamma}, \quad C = \frac{\delta s - \beta \phi}{\beta^2 - \epsilon c \gamma}, \quad C = \frac{\delta s - \beta \phi}{\beta^2 - \epsilon c \gamma}, \quad C = \frac{\delta s - \gamma \delta}{\beta^2 - \epsilon c \gamma}, \quad C = \frac{\delta s - \gamma \delta}{\beta^2 - \epsilon c \gamma}, \quad C = \frac{\delta s - \gamma \delta}{\beta^2 - \epsilon c \gamma}, \quad C = \frac{\delta s - \gamma \delta}{\beta^2 - \epsilon c \gamma}, \quad C = \frac{\delta s - \gamma \delta}{\beta^2 - \epsilon c \gamma}, \quad C = \frac{\delta s - \gamma \delta}{\beta^2 - \epsilon c \gamma}, \quad C = \frac{\delta s - \gamma \delta}{\beta^2 - \epsilon c \gamma}, \quad C = \frac{\delta s - \gamma \delta}{\beta^2 - \epsilon c \gamma}, \quad C = \frac{\delta s - \gamma \delta}{\beta^2 - \epsilon c \gamma}, \quad C = \frac{\delta s - \gamma \delta}{\beta^2 - \epsilon c \gamma}, \quad C = \frac{\delta s - \gamma \delta}{\beta^2 - \epsilon c \gamma}, \quad C = \frac{\delta s - \gamma \delta}{\beta^2 - \epsilon c \gamma}, \quad C = \frac{\delta s - \gamma \delta}{\beta^2 - \epsilon c \gamma}, \quad C = \frac{\delta s - \gamma \delta}{\beta^2 - \epsilon c \gamma}, \quad C = \frac{\delta s - \gamma \delta}{\beta^2 - \epsilon c \gamma}, \quad C = \frac{\delta s - \gamma \delta}{\beta^2 - \epsilon c \gamma}, \quad C = \frac{\delta s - \gamma \delta}{\beta^2 - \epsilon c \gamma}, \quad C = \frac{\delta s - \gamma \delta}{\beta^2 - \epsilon c \gamma}, \quad C = \frac{\delta s - \gamma \delta}{\beta^2 - \epsilon c \gamma}, \quad C = \frac{\delta s - \gamma \delta}{\beta^2 - \epsilon c \gamma}, \quad C = \frac{\delta s - \gamma \delta}{\beta^2 - \epsilon c \gamma}, \quad C = \frac{\delta s - \gamma \delta}{\beta^2 - \epsilon c \gamma}, \quad C = \frac{\delta s - \gamma \delta}{\beta^2 - \epsilon c \gamma}, \quad C = \frac{\delta s - \gamma \delta}{\beta^2 - \epsilon c \gamma}, \quad C = \frac{\delta s - \gamma \delta}{\beta^2 - \epsilon c \gamma}, \quad C = \frac{\delta s - \gamma \delta}{\beta^2 - \epsilon c \gamma}, \quad C = \frac{\delta s - \gamma \delta}{\beta^2 - \epsilon c \gamma}, \quad C = \frac{\delta s - \gamma \delta}{\beta^2 - \epsilon c \gamma}, \quad C = \frac{\delta s - \gamma \delta}{\beta^2 - \epsilon c \gamma}, \quad C = \frac{\delta s - \gamma \delta}{\beta^2 - \epsilon c \gamma}, \quad C = \frac{\delta s - \gamma \delta}{\beta^2 - \epsilon c \gamma}, \quad C = \frac{\delta s - \gamma \delta}{\beta^2 - \epsilon c \gamma}, \quad C = \frac{\delta s - \gamma \delta}{\beta^2 - \epsilon c \gamma}, \quad C = \frac{\delta s - \gamma \delta}{\delta^2 - \epsilon c \gamma}, \quad C = \frac{\delta s - \gamma \delta}{\delta^2 - \epsilon c \gamma}, \quad C = \frac{\delta s - \gamma \delta}{\delta^2 - \epsilon c \gamma}, \quad C = \frac{\delta s - \gamma \delta}{\delta^2 - \epsilon c \gamma}, \quad C = \frac{\delta s - \gamma \delta}{\delta^2 - \epsilon c \gamma}, \quad C = \frac{\delta s - \gamma \delta}{\delta^2 - \epsilon c \gamma}, \quad C = \frac{\delta s - \gamma \delta}{\delta^2 - \epsilon c \gamma}, \quad C = \frac{\delta s - \gamma \delta}{\delta^2 - \epsilon c \gamma}, \quad C = \frac{\delta s - \gamma \delta}{\delta^2 - \epsilon c \gamma}, \quad C = \frac{\delta s - \gamma \delta}{\delta^2 - \epsilon c \gamma}, \quad C = \frac{\delta s - \gamma \delta}{\delta^2 - \epsilon c \gamma}, \quad C = \frac{\delta s - \gamma \delta}{\delta^2 - \epsilon c \gamma}, \quad C = \frac{\delta s - \gamma \delta}{\delta^2 - \epsilon c \gamma}, \quad C = \frac{\delta s - \gamma \delta}{\delta^2 - \epsilon c \gamma}, \quad C = \frac{\delta s - \gamma \delta}{\delta^2 - \epsilon \gamma}, \quad C = \frac{\delta s - \gamma \delta}{\delta^2 - \epsilon \gamma}, \quad C = \frac{\delta s - \gamma \delta}{\delta^2 - \epsilon \gamma}, \quad C = \frac{\delta s - \gamma \delta}{\delta^2 - \epsilon \gamma}, \quad C = \frac{\delta s - \gamma \delta}{\delta^2 - \epsilon \gamma}, \quad C = \frac{\delta s - \gamma \delta}{\delta^2 - \epsilon \gamma}, \quad C = \frac{\delta s - \gamma \delta}{\delta^2 - \epsilon \gamma}, \quad C = \frac{\delta s - \gamma \delta}{\delta^2 - \epsilon \gamma}, \quad C = \frac{\delta s -$$

Geht nun die Gerade (2) durch den Punkt (x', y'), so ist b = -ax' + y' und es verwandelt sich (3) in

$$a^{2}(\alpha x'^{2}-2\beta x'+\gamma)-2a(\alpha x'y'-\beta y'+\delta x'-\epsilon) +\alpha y'^{2}+2\delta y'+\varphi=0.$$

Wir erhalten somit reelle oder imaginäre Werthe für a; durch (x', y') sind Tangenten möglich oder nicht; (x', y') liegt auszerhalb oder innerhalb der Linie zweiter Ordnung; je nachdem:

$$(\alpha x'y' - \beta y' + \delta x' - \varepsilon)^2 - (\alpha y'^2 + 2\delta y' + \varphi)$$

$$(\alpha x'^2 - 2\beta x' + \gamma) \gtrsim 0 \text{ ist;}$$
oder entwickelt, je pachdem:

$$(\beta^3 - \alpha \gamma) y'^2 - 2(\alpha \varepsilon - \beta \delta) x' y' + (\delta^3 - \alpha \varphi) x'^3 + 2(\beta \varepsilon - \gamma \delta) y' - 2(\delta \varepsilon - \beta \varphi) x' + \varepsilon^2 + \gamma \varphi \ge 0 \text{ int;}$$

endlich, wegen der Gleichungen (5), 15 hachdem:

$$(\beta^2 + w_f)(y/^2 + 2Bx/y + Cx/^2 + 2Dy/ + 2Ex/ + F) \ge 0$$
 ist.

1. Für die Ellipse und Parabel ist aber  $\beta^2 - \alpha \gamma$  immer >0; somit (x', y') ausserhalb oder innerhalb, je nachdem:

$$y^3 + 2Bx'y' + Cx'^2 + 2Dy' + 2Ex' + F \ge 0$$
 ist.

2... Effeddie Hyperbel ist  $\beta \rightarrow y > 0$ , went die Hyperbel die Gerade y + Bx + D = 0 schneidet; and dann liegt (x', y') ausserhalb oder innerhalb, je nachdem:

$$y'^2 + 2Bx'y' + Cx'^2 + 2Dy' + 2Ex' + F \gtrsim 0$$
 ist.

Schneidet aber die Hyperbel die Gerade 4 + Bx + D=0 nicht; so ist β<sup>2</sup>— σρ < 0, and dann findet der umgekehrte Fall Stätt.

§. 2. Zweiter Beweis. Die Linie §. 1. (I),  $\varphi(x, y) = 0$ , theilt die Ebene in zwei Theile, so dass für alle Punkte des einen Theils  $\varphi(x,y) < 0$ , für alle Pankte des andern  $\varphi(x,y) > 0$  ist.

Mit Hülfe dieses leicht zu erweisenden Satzes erhalten wir solgenden einsachen Beweis.

Es sei y=ax die Gleichung einer durch den Anfangspunkt gebenden geraden Linie, so ist diese eine Tangente, wenn

$$\gamma a^2 + 2\epsilon a + \varphi = 0$$
 ist.

Wir ethalten somit reelle oder imaginäre Werthe für a, d. h. der Aufangepunkt liegt ausserhalb oder innerhalb der Linie zweiter Ordnung, je nachdem

$$\epsilon^2 - \varphi \gamma \gtrsim 0$$

Stationary James

ist, d. h. je nachdem 
$$F(\beta^2 - \alpha \gamma) \gtrsim 0$$

ist, somit auch jeder andere Punkt (x', y') ausserhalb oder innerhalb, je nachdem

§ 31 Bs ergeben sich nun auch die folgenden besonderen

1. Es sei  $a^2y^2 + b^2x^2 - a^2b^2 = 0$  die Gleichung einer Ellipse, bezogen auf conjugirte Durchmesser, oder  $a^2y^2 + 2ab^2x + b^2x^2 = 0$  die Gleichung derselben, bezogen auf einen Durchmesser und die Tangente im Scheitel, so liegt ein Punkt (x', y') ausserhalb oder imerkalla, fo dachdem im ersten Fafte  $a^2y'^2 + b^2x'^2 - a^4b^2 \gtrsim 0$  ist;

$$a^2y'^2 + b^2x'^2 - a^2b^2 \gtrsim 0$$
 ist;

im zweiten Falle:

$$a^2y'^2 \pm 2ab^2x' + b^2x'^2 \gtrsim 0$$
 ist.

2. Es sei  $y^2 + 2px = 0$  die Gleichung einer Parabet, so liegt (x', y') ausserhalb oder innerhalb, je nachdem

$$y'^2 + 2px' \gtrsim 0 \text{ ist.}$$

3. Es sei  $a^2y^2-b^2x^2+a^2b^2=0$  die Gleichung einer Hyperbel, bezogen auf einer Durchmesser, oder  $a^2y^2+2ab^2x^2-b^2x^2=0$  die Gleichung derselben, bezogen auf einen Durchmesser und die Tangente im Scheitel (wo in beiden Fällen der zur Abscissenachse genommene Durchmesser die Curve schneidet), so liegt ein Punkt (x', y') ausserhalb oder innerhalb, je nachdem im ersten Falle:

$$a^2y'^2-b^2x'^2+a^2b^2 \gtrsim 0$$
 ist,

im zweiteu Falle:

$$a^2y'^2 + 2ab^2x' - b^2x'^2 \ge 0$$
 ist.

4. Es sei  $b^2y^2-a^2x^2-a^2b^2\equiv 0$  die Gleichung einer Hyperbel bezogen auf conjugirte Durchmesser; oder  $b^2y^2-a^2x^2-2a^2bx-2a^2b^2\equiv 0$  die Gleichung derselben bezogen auf einen Parchmesser und auf eine durch den Scheitel dieses Durchmessers dem conjugirten Durchmesser parallel laufende Gerade (wo in beiden Fällen der zur Abscissenachse genommene Durchmesser die Curve nicht schneidet), so liegt ein Punkt (x', y') ausserhalb oder innerhalb, je nachdem im ersten Falle

$$b^2y'^2-a^2x'^2-a^2b^2 \leq 0$$
 ist,

im zweiten Falle

$$b^2y'^2-a^2x'^2-2a^2bx'-2a^2b^2 \lesssim 0$$
 ist.

Anmerkung. Alle diese besondern Fälle lassen sich einzeln, selbst ohne Anwendung der Tangentengleichung beweisen, und dann erhalten wir leicht durch Verwandlung der Coordinaten einen dritten indirecten Beweis des allgemeinen Lehrsatzes.

§. 4. Wenn in der allgemeinen Gleichung die Coëfficientea von  $y^2$  und  $x^2=0$  sind, d. h. wenn sie eine Hyperbel vorstellt; deren Asymptoten den Coordinatenachsen parallel sind, und also auf die Form

$$xy + Dy + Ex + F = 0$$

· . . i .

gebracht werden kann, so ist es nöthig, die Untersuchung von neuem anzustellen. Es ergiebt sich dann leicht, dass ein Punkt (x', y') ausserhalb oder innerhalb liegt, je nachdem

$$(F-ED)(x'y'+Dy'+Ex'+F) \ge 0$$
 ist.

Ist also:

$$xy+F=0$$

die Gleichung einer Hyperbel, bezogen auf ihre Asymptoten, so liegt ein Punkt (x', y') ausserhalb oder innerhalb, je nachdem

$$F(x'y'+F) \gtrsim 0$$
 ist.

Liegt die Hyperbel im ersten und dritten der von den Asymptoten gebildeten Scheitelwinkel, so ist F eine negative Grösse, somit (x', y') ausserhalb oder innerhalb, je nachdem

$$x'y'+F \lesssim 0$$
 ist.

Liegt die Hyperbel im zweiten und vierten der von den Asymptoten gebildeten Scheitelwinkel, so ist F eine positive Grüsse und (x', y') ausserhalb oder innerhalb, je nachdem

$$x'y' + F \gtrsim 0$$
 ist.

§. 5. Anwendung des Lehrsatzes §. 1. auf eine besondere Anfgabe.

Aufgabe. In einer Ebene sind fünf Punkte gegeben, von denen keine drei in einer Geraden liegen. — Die Art der Linie zweiter Ordnung zu bestimmen, welche durch die fünf Punkte beschrieben werden kann.

Wir können bekannter Maassen

$$y^2 + 2Bxy + Cx^2 + 2Dy + 2Ex + F = 0$$

als die Gleichung aller Linien zweiter Ordnung, welche durch vier gegebene Punkte gehen, betrachten, wenn wir C, D, E, F constant, B allein veränderlich annehmen.

Wir erhalten somit für diejenige Linie zweiter Ordnung, welche noch durch den fünften Punkt (x', y') geht, zur Bestimmung von B die Gleichung:

$$B = -\frac{y'^2 + Cx'^2 + 2Dy' + 2Ex' + F}{2x'y'}.$$

Le ist also auch:

$$\alpha = B^2 - C = \frac{(y'^2 + Cx'^2 + 2Dy' + 2Ex' + F)^2 - 4x'^2y'^2C}{4x'^2y'^2}.$$

Die verlangte Curve ist somit eine Ellipse, Hyperbel oder Parabel, je nachdem der Zähler dieses Ausdrucks < oder > oder = 0 ist.

Wir erhalten insbesondere als Gleichungen der beiden durch die vier ersten Punkte gehenden Parabeln:

$$\frac{\det(1) g^2 + 2\sqrt{Cxy} + Gx^2 + 2Dy + 2Ex + F = 0,}{2 \cdot y^2 - 2\sqrt{Cxy} + Cx^2 + 2Dy + 2Ex + F = 0.}$$

Der Punkt (x', y') liegt somit ausserhalb, innerhalb oder auf der ersten Parabel, je nachdem

ausserhalb, innerhalb oder auf der zweiten Parabel, je nachdem

$$y_1^2 + 2\sqrt{Cx'y' + Cx'^2 + 2Dy' + 2Ex' + F} < 0 \text{ ist}$$
Es liegt also endlich  $(x', y')$ 

1) ausserhalb beider Parabeln oder innerhalb beider, wenn:

$$(y'^2 + Cx'^2 + 2Dy' + 2Ex' + F)^2 - 4x'^2y'^2C > 0$$
  
und dann  $\alpha > 0$ ;

2) (x', y') ausserhalb der einen, innerhalb der andern Para-

bel, wenn 
$$(y'^2+Cx'^2+2Dy'+2Ex'+F)^2-4x'^2y'^2C < 0$$
 und dann  $\alpha < 0$ ; 3)  $(x',y')$  auf einer der Parabehr, wenn

$$(y'^2 + Cx'^2 + 2Dy' + 2Ex' + F)^2 - 4x'^2y'^2C = 0$$

 $\quad \text{und dann } q = 0.$ 

Somit erhalten wir folgende Auflösung.

'i ... Unter .den fünf Puukten lassen sich immer vier auswählen von denen jeder ausserhalb des von den drei andern gebildeten Dreiecks liegt. — Es sei dieses geschehen und man beschreibe durch solche vier Punkte zwei Parabein, was immer möglich ist (siehe den folgenden Paragraphen).

Liegt nun der fünfte Punkt in einer dieser Parabeln selbst, so ist diese Parabel die Linie zweiter Ordnung, welche sich durch alle fünf Punkte beschreiben lässt. Liegt der Punkt innerhalb beider Parabeln oder ausserhalb beider, so ist die Linie zweiter Ordnung eine Hyperbel. Ist er dagegen innerhalb der einen und ausserhalb der andern befindlich, so liegt er mit den vier übriges in einer Ellipse.

5. 6. Das I. Capitel des III. Abschnitts im Barycentrischen Calcul von Mochius (Bestimmung eines Kegel, schnitts durch gegebene Punkte): enthält ausser dieser Aufgabe noch einen Lehrsatz: Der Vollständigkeit halber gebe ich bien auch einen rein analytischen Beweis desselben, obgleich er vom Lehrsatze §. 1. unalihängig ist.

Lehrsatz. Haben vier Punkte in einer Ebene eine solche Lage gegen einander, dass jeder derselben ausserhalb des Dreiecks, welches die drei andern bilden, befindlich ist, so lassen sich durch sie sowohl Ellipsen als Hyperbeln und zwei verschiedene Parabeln beschreihen.

Liegt aber einer der vier Punkte innerhalb des von den drei andern gebildeten Dreiecks, so können durch sie weder Ellipsen well Parallein kondern bloss Hyperbeln gelührt werden. albeweis. Es sei/ ... it as deads have doubted asymmetrical

 $y^2 + 2Bxy + Cx^2 + 2Dy + 2Ex + F = 0$ de allgemeine Gleichung einer Linie zweiter Ordnung. Die Coordinaten des Punktes O=0, 0; des Punktes M=a, 0; des Punktes N=0, b. OM die Axe der x, und zwar der positive Theil der Achte der y, so chält man (wegen folgender Bedingungsgleichungen F=0, E= $D=-\frac{b}{2}$ ) als Gleichung einer durch die drei Punkte O, M, Nbeschriebenen Linie zweiter Ordnung:

$$y^2 + 2Bxy + Cx^2 - by - Cax = 0.$$

Soll num die Linie zweiter Ordnung noch durch den Punkt P(x',y') gehen, so erhalten wir folgende Bedingungsgleichung:

$$y'^2 + 2Bx'y' + Cx'^2 - by' - Cax' = 0$$

$$y'^2 + 2Bx'y' + Cx'^2 - by' - Cax' = 0$$
edg:
$$B^2 + \frac{2By'}{x' - a} + \frac{y'^2 - by'}{x'(x' - a)} - a = 0,$$
wenn wir  $B^2 + C = a$ , setzen, Eadlich in the proof of Laure this

$$B = -\frac{1/y}{x'-a} \pm \sqrt{\frac{y}{x'} \frac{(x'b+y'a-ab)}{(x'-a)^2} + \alpha}.$$

**Deher rec**ile Werthe für B, wenn  $M+\alpha>0$ , wenn wir der Kirze halber

$$\frac{y'(x'b+y'a-ab)}{x'(x'-a)^2} = M$$

btsen.

Liegt der Punkt P im Winkel NOP oder in seinem Scheitelwinkel, so ist  $\frac{y}{x} > 0$ ; liegt er ausserhalb dieser Winkel, so ist **><0.** 

**Liegt** der Punkt P links von NM (deren Gleichung ay + bx-ba=0 ist), so ist

ay + bx' - ba < 0;

flegt er rechts, so ist

g Films on

[a 1 se

$$ay' + bx' - ba > 0.$$

Bezeichnen wir nun (wie in Taf. III. Fig. 2.) die siehen Theile der Ebene, in welche sie durch OM, ON, NM und ihre Verlängerungen getheilt wird, durch I., II., .... VII., so ergiebt sich,

1) wenn P in I. oder II. liegt,  $\frac{y'}{x'} > 0$  also M < 0 ist. and ay' + bx' - ba < 0 ist

2) wenn P in III. oder IV. liegt,  $\frac{y}{x} < 0$  also M < 0 ist und ay + bx' - ba > 0 ist

3) wenn P in V. oder VI. liegt,  $\frac{y}{x'} < 0$ 

also M > 0 ist

ay' + bx' - ba < 0 ist

also M > 0 ist.

4) wenn P in VII. liegt,  $\frac{y'}{x'} > 0$ ay' + bx' - ba > 0 ist

Liegt also P in I., II., III., IV., so erhält man nur reelle Werthe für B, wenn  $\alpha > 0$  (> -M ist), d. h. durch die vier Punkte lassen sich nur Hyperbeln legen.

Liegt P in V., VI., VII., so giebt es Werthe von  $\alpha < 0$ , =0, >0, für die B reell ist, d. h. durch die vier Punkte lassen sich sowohl Ellipsen, als Parabeln und Hyperbeln legen.

Ist  $\alpha=0$ , so erhält B zwei bestimmte. Werthe  $\pm \sqrt{M}$ .

# XV.

Beschreibung einiger zu experimentalen Darstellungen bei öffentlichen Vorträgen bestimmter Apparate. Von J. G. Crahay, Mitglied der Akademie der Wissenschaften etc. zu Brüssel.

Uebersetzt aus den

"Bulletins de l'académie royale des sciences, des lettres et des beaux arts de Belgique. Tome XÍV. 1<sup>re</sup> Partie. Bruxelles. 1847."

Yon

Herrn W. Kuhse, Candidaten des höheren Schulauts zu Greifswald.

Ich glaube den Schulen einen Dienst zu leisten, wenn ich diejeuigen Apparate zur öffentlichen Kenntniss bringe, welche ich für das Kabinet der katholischen Universität habe anfertigen laszen und die sich mir bei wiederholtem Gebrauche als nützlich bewiesen haben.

Der erste hat den Zweck, die Richtigkeit der in der Theorie des Hebels aufgestellten Hauptpunkte zu bestätigen, als da sind: die Bedingungen des Gleichgewichts für die drei Arten der Hebel; des Verhältniss zwischen den Intensitäten der Kräfte und der Linge der Hebelsarme für jede Art; das Willkürliche in der Form der Arme, indem das Gleichgewicht nur von deren in der geradlinigen Entfernung des Unterstützungspunktes des Hebels von dem Angriffspunkte der Kraft gemessenen Länge abhängig ist; endlich der Einfluss auf das statische Moment der Kraft, welchen die Richtung derselben in Rücksicht auf den Hebelsarm ausübt.

Der Apparat ist im Aufriss und im Grundriss in den Figuren Taf. III. Fig. 3. und Fig. 4. nach dem Maassstabe von † der wirklichen Grüsse dargestellt. Der Hebel AB, von Stahl, hat 80 Centimeter

Länge bei einer Breite von 3 und einer Dicke von 1 Centi Seine Unterstützung, in der Mitte der Länge in C angel besteht in einer horizontalen mit dem Hebel verbundener welche sich an ihren Enden durch Kegel von gehärtetem verlängert; die Spitzen dieser Kegel passen in konische fungen, welche an den Enden von zwei eine angemessene Arung zulassenden Schrauben ausgebohrt sind. Der Hebel isich neben einer oben auf der Säule E in einem Würfel geten rechtwinkligen Höhlung vorbei; in die beiden massiven dieses Würfels sind die Schraubenmuttern für die die Axe iden Schrauben geschnitten; die eine der Schrauben ist mit Knopfe versehen, der sich auf der vorderen Seite des Appzeigt.

Der Arm CB des Hebels ist gerade; die Seitenfläche obee Mdgenten nicht hater sich abgelacht; die Rücklich oberen Abdachung geht durch den Mittelpunkt der Axe C seit Arm ist in 10 auf der Vorderseite bezeichnete gleiche geftigiet; einem jedem Theilungspunkte entspricht ein beinschnitt auf der Kante der heiden Abdachungen; sie die Auflängungspunkte der die Stelle der Kräfte vertretenden Ger

Der Hebelsarm AC ist zusammengekrümmt; sein Schrechtwinklig, aber seine Länge, von dem Unterstützungspubis zu einem in A befindlichen Stifte, ist genau dieselbe, v des Arntes CB; dieser Stift, von cylindrischer Form, geht zontal und senkrecht durch den Hebel, und ist in der Verrung der durch die obere Abdachung des Armes CB und die Axe C hindurchgehenden geraden Linie darin befestig dient als unveränderlicher Aufhängungspunkt des Gewicht welches man hier mit Hülfe eines doppelten Hakens auf die anbringt, wie die Wageschalen mit den Wagebalken häufbunden sind. Das hintere Ende des Stiftes A läuft in eine aus, welche in der Gleichgewichtslage des Hebels sich ein deren oben an der Säule D befestigten Spitze a gegenüber den mass.

Der Schwerpunkt des Hebels liegt ein wenig tiefer, a Aus welche ihm zur Unterstützung dieut, so dass er durc selbst das Bestreben hat, sich horizontal zu stellen.

Der Arm CB erstreckt sich ungefähr 1mm über den zu Thellstrich hinaus, dessen Entfernung vom Unterstützungs, C derfeulgen genau gleich ist, um welche die Axe A von de ben Punkte entfernt ist. Dieser Arm wird durch eine Schwellangert, auf welcher eine kleine kupferne Scheibe hem ist, die den Zweck hat, die horizontale Lage des Hebels zu ligen, wenn er mit keinem Gewichte belastet ist.

Das Gewicht Q. welches die eine Kraft vorstellt, häden Arme CB mittels eines Bügels F, dessen innere al Schneider gearbeitete Krümmung genau in die Einschnitte de ren abgedachten Fläche eingreift. Die Taf. III. Fig. 3. diesen Bügel und den Hebel, an welchen er sich genau in der withlichen Grösse und in einer auf der Länge des internetaten Ebene dar; der seitliche Ausschnitt be hat ein inighten Bleite, um über die die Verlängerung des Hebe

mde Schraube gehen zu können, wenn der Bügel vom Arine itselnt werden muss.

Die Massen P und Q sind eine jede aus 10 Messingschein von 50 Grammen Gewicht zusammengesetzt; im Mittelpunkte ir unteren Scheibe und senkrecht auf ihrer Ebene ist ein Stiel festigt, auf welchem die anderen Scheiben mittels Lücher, die Verlauf ihrer Axe durch sie hindurchgehen, aufgereiht sind; usserdem sind sie vom Mittelpunkte nach dem Umfange hin gesatten, um leicht hingelegt und wieder weggenommen werden zu innen, Rücksichtlich der Masse Q musste man in dem Gewichte zr unteren Scheibe auch das Gewicht des Bügels F und des unhängefadens aus dem Grunde vereinigen, weil dieser Bügel ine Lage auf dem Hebelsarm verändert; dagegen ist der depalte Haken, welcher zum Aufhängen der Masse P dient, und bendö "die Schnur, immer als zum Stifte A des Hebels gehörig, all folglich als ein Theil desselben anzuseben. Die Masse P ist ingleich bestimmt, als Kraft an dem Arme CB zu dienen, und wie aus ihrer Schnur ausgehakt werden; die Masse Q ist unternderlich mit fier ihrigen verbunden.

Die Lineale HG und JK, von Messing oder von Helz, weren an die hinteren Flächen der Würfel, welche die Säulen E und dberragen, mittels cylindrischer Zapfen befestigt, welche pa-Mel und beziehungsweise mit der Unterstützungsane C des Heels und mit der Axe der kegelförmigen Spitze a concentrisch ind. Sie künnen sich um diese Zapsen drehen und dabei mit ichr oder weniger Reibung mittels der Schraubenmuttern L und I festgestellt werden. Die Mittelpunkte der kreisse migen Löcher: lurch welche die Zapfen hindurchgehen, liegen in den geraden inien, welche die eine der Seiten jedes Lineals bilden. N ist me winkelrecht auf das grosse Lineal aufgeschobene kleine kleinen, welche in verschiedenen Entfernungen von dessen Mitchunkte mittels einer Presschraube auf demselben befestigt werien kann, die in eine das grosse Lineal durchlaufende Rille einreift. Der Zweck dieser Klemme ist, das Lineal HG senkrecht
inf JK stellen zu helfen. Dieses letztere dient dazu, die Kraft P unter einem mit der Geraden AC des Hebels gegebenen Windel wirken zu lassen; zu dem Ende stellt man das Lineal unter liesem Winkel fest und lässt die Schnur, welche die Masse Pngt, über die Leitungsrolle O gehen. Der Halter dieser Rolle want Lineale mittels eines Zapfens R angehracht, um welchen sich in einer angemessenen Weite drehen kann, damit die kann parallel gerichtet werden könne der Seite des Lineals, telche durch den Mittelpunkt a geht, mag nun die Kraft nach ber Aussengeite hin übertragen sein, wie es die Figur zeigt, oder ach innen hin abgelenkt werden; desshalb ist der Halter auf der interseite mit einem Stifte versehen, welcher durch einen Auschnitt im Lineale hindurchgeht; die Länge dieses Ausschnittes istimmt die äussersten Lagen der Rolle. Beide Lineale HG und Kraind von ihren Drehungsmittelpunkten aus in eben solche leiche Theile getheilt, wie der Arm CB des Hebels.

Ein prismatischer Stab V, won Metall ader von Holzy geht woch iden Würfel oben auf der Säule S, welche die Säule E,

mit der sie ein Ganzes bildet, füberragt. Eine Pressschraube T dient dazu, den Stab festzustellen. An seinem Endpunkte hängt an einem Doppelhaken eine Leitungsrolle U; die Schnur, welche sie umgiebt, trägt an der einen Seite einen Bügel, ähnlich dem bei F, aber verkehrt; er ist bestimmt, den Arm CB aufzuheben, wenn dieser als Hebel der zweiten oder dritten Art gelten soll; das andere Ende der Schnur trägt die Masse W, welche als Gegengewicht des Bügels V dient, sowie eine Schleife zur Aufnahme des Hakens des Gewichtes P. Die vertikale Lage des Bügels V oberhalb des Theilstriches, wo man ihn zum Aufheben des Armes CB haben will, wird erhalten, indem man den entsprechenden, auf dem Stabe Y verzeichneten Theilstrich mit der Mitte einer kleinen in dem Würfel gemachten Oeffnung X zusammenfallend macht.

Fügen wir ein Wort über die Art und Weise hinzu, wie man von dieser Maschine Gebrauch macht. Das Gleichgewicht des Hebels wird durch seine horizontale Lage und durch das Zusammenfallen der Spitze des Stiftes A mit der festen Spitze a angezeigt, wie ich dies weiter oben gesagt habe. Die Gleichheit der Arme CA, CB ergiebt sich mittels der kleinen Klemme N, welche wenn sie bei dem zehnten Theilstriche des Stabes CH befestigt ist, allmälig mit dem Stifte A und mit dem zehnten Theilstriche des Armes CB zur Deckung gebracht wird. Wenn nun die Massen Q und P gleich sind, und die eine bei diesem letzten Theilstriche, die andere bei dem Stifte A aufgehängt ist, so halten sie sich das Gleichgewicht; daraus ergiebt sich, dass die Krümmung des Armes CA ohne Einfluss ist auf das statische Moment der in A parallel mit der Richtung der Kraft Q wirkenden Kraft P.

Indem man ferner nach und nach die Kraft Q nach den verschiedenen Theilstrichen des Armes CB versetzt und zu gleicher Zeit den Werth der Masse P abändert, erweist man, dass die Intensitäten der Kräfte P und Q mit ihren respectiven Hebelsarmen im umgekehrten Verhältnisse stehen.

Um zu beweisen, dass eine Kraft, deren Richtung schief gegen den Hebel ist, zum Hebelsarm die Länge des Perpendikels habe, welches auf ihre Richtung vom Unterstützungspunkte des Hebels aus gefällt wird, bringt man das Lineal JK in die Lage, dass es mit der Horizontallinie den gegebenen Neigungswinkel bilde; sodann kreuzt man es mit dem Lineale HG unter einem rechten Winkel. Dieser wird, nachdem man die kleine Klemme N auf HC verschoben und hernach durch ihre Pressschraube festgestellt hat, aus der auf seiner ganzen Länge stattfindenden Berührung erkannt. Die Entfernung des Unterstützungspunktes C des Hebels von dem Kreuzungspunkte Z der beiden Lineale, welche Entfernung durch die auf dem Lineale HG verzeichneten Theilstriche angegeben wird, bildet jetzt den Hebelsarm der Kraft P; sie ist der vertikalen Composante der Kraft P proportionirt, derjenigen, welche diese Kraft behält, um Q das Gleichgewicht zu halten; dagegen ist die Entfernung des Kreuzungspunktes Z vom Drehungsmittelpunkte a des Lineales JK, die auf diesem letzteren abgelesen wird, der horizontalen Composante der Kraft P proportionirt; sie drückt denjenigen Theil dieser Kraft

aus, welcher für das Gleichgewicht von Q verloren gegangen ist, so dass das durch die Neigung der Richtung von P unterbrochene Gleichgewicht zwischen den gleichen Massen P und Q von neuem wiederhergestellt sein wird, wenn man die Kraft Q, welche dieselhe Intensität wie P beibehält, an dem Arme CB so anbringt, dass ihre Entfernung vom Unterstützungspunkte C dem Perpendikel CZ gleich ist, das nun den Hebelsarm von P misst; oder mich, das Gleichgewicht wird in gleicher Weise wiederhergestellt, wenn man den Angriffspunkt der Kraft Q in der Entfernung CB = CA = 10 lässt, aber den Werth des Gewichtes Q vermindert, in der Art, dass dieses zu P in dem Verhältnisse CZ:CB stehe.

Wenn man, um den Einfluss der geneigten Richtung der Kräfte zu beweisen, das Ende J des Lineales JK der Säule E nähert, statt es von ihr zu entfernen, wie es die Figur zeigt, dann wird der Kreuzungspunkt der beiden Lineale JK und HG auf dem unteren Arme des ersten seine Stelle haben; der Nachweis für die Richtigkeit der Bedingungen des Gleichgewichtes geschieht nach den beiden angezeigten Methoden. Doch es ist gut, darauf aufmerksam zu machen, dass im letzten Falle die horizontale Lage des Hebels eine momentane Gleichgewichts-Lage ist, weil nun der Winkel, welchen die Richtung von P mit dem Hebel bildet, die Grösse dieser Kraft für jede Lage des Hebels auf beiden Seiten der Horizontallinie verringert; also wird dadurch das Moment der Kraft P vermindert, das von Q vermehrt. Dagegen ist das Gleichgewicht stabil, wenn die Richtung von P nach aussen verlegt wird, wie in dem Falle, den die Zeichnung darstellt.

An der für das Cabinet der katholischen Universität verfertigten Maschine sind das Fussgestell und die Säulen von Holz, der Hebel von Stahl und die drei Lineale von Messing. Jeder der zehn Theile ist wieder in zehn gleiche Theile getheilt. Diese mit Sorgfalt und Genauigkeit vom Herrn Vanhese-Lamblin, Verfertiger physikalischer Instrumente zu Gent, ausgeführte Maschine leistet ihren Dienst mit der Schärfe einer Wage.

Der zweite Apparat ist bestimmt, die Richtigkeit der Bedingungen des Gleichgewichts beim Keile zu zeigen. Er ist eine Ahänderung des von 's Gravesande angegebenen Apparates, welcher, obwohl für die Anschauung sehr gut, doch wegen der Masse von Schnüren, an deuen er aufgehängt wird, den grossen Nachtheil hat, während der Versuche leicht in Unordnung zu gemthen und beim Gebrauche viele Umstände zu verursachen. Das Streben, diesen Fehler zu entfernen, führte mich darauf, das System der Schnüre durch feste Stützen zu ersetzen \*).

10

<sup>\*)</sup> Anmerkung des Uebersetzers. Zur Erleichterung des Versländnisses möge hier die aus 's Grayesande's Physices Elementa Mathematica entnommene Figur (Taf. V. Fig. 1.) verglichen werden, zu deren Erklärung Folgendes dient:

Der neue Apparat ist durch die Figuren Tal. IV. Fig. 1. 2.1 im Grund- und Aufriss und von der Seite, in \( \frac{1}{2} \) der wirkliche Grüsse dargestellt. Wie in s' Gravesande's Maschine wird der Keil durch zwei rechtwinklige Platten mit paralleles. Ober flächen CA und CB gebildet, welche in C durch ein Schartie verbunden sind und unter einem gegebenen Winkel ACB mittel eines metallenen Bogens DE von einander gehalten werden hin nen, der durch beide Platten gegen deren obere Enden zu hindurch geht, wo Pressechranben ihn feststellen. Eine Wagschale, m Schmüren besetigt und in der Mitte des Scharniers C angehalt dient zur Ausnahme der Gewichte, welche, mit dem der Wagschale und des Keils selbst, die Krast R vorstellen, deren Richtung den Winkel des Keiles in zwei gleiche Theile theilt und die den Keil zwischen die beiden Hennisse F, G einzudrängen sucht Diese setzen ihrem Entsernen von einander in horizontaler Richtung einen Widerstand entgegen, den ich mit P bezeichnen will. Es handelt sich darum, zu beweisen, dass in dem vorliegender Falle die Intensitäten der Kräste R und P sich zu einander verhalten, wie die Breite AB zur Höhe CII des Keils.

Um die Reihung des Keils gegen die Hemmnisse F, G povermindern, habe ich gleichfalls diese letzteren als hölzerne Cylinder angebracht und dieselben, um ein Ausgleiten des Keils nach der Seite hin zu verhindern, mit Randleisten verschen, so jedoch, dass für den Keil hinreichender Spielraum bleibt. Um ausserden die Zahl der Berührungspunkte zu vermindern, lehnen sich tie Keilflächen an zwei auf der Oberfläche jedes Cylinders als abgerundete Vorsprünge gelassene Ringe.

AA, AA sind zwei durch die Unterlagen BB, BB in paralleler und herszontaler Lage erhaltene Hölzer, an deren inneren Seiten Metallstraifen CC: CC anliegen, und so, dass sie über dieselben etwas hervorragen. Zwischen ihnen können sich zwei Cylinder E, E auf dünnen, stählernen, beiderseits etwas hervorragenden Axen bewegen. Die Cylinder haben an ihren Grandflächen überragende Ränder, und sind daselbet zur Vermeidung der Reihung mit den Metallstreifen an ihrer Aussenseite etwas convex gearbeitet. In der Mitte jedes der Hölzer AA befinden sich zwei Rollen d, d nahe bei einander, so dass sie sich fast herühren, deren ohere Ränder über den Hölzern M eben so weit hervorstehen, wie die oberen Ränder der Metallstreifen CC. Um die Rollen d, d auf der einen Seite des Apparates wird eine Schnar gelegt, in deren Mitte ein Gewicht P angehängt, und deren Enden an je einer Axe eines Cylinders mittels eines kleinen Metallbleches befestigt. in diesem letzteren ist nämlich ein Loch, durch welches man die Axe binderengehen läset. Ganz chonso ist auch auf der anderen Scite des Apparates Gewicht P angebracht. Durch die Gewichte P, P also, wenn diese ginch sind, worden die Cylinder in horizontaler Bewegung und mit phrallel bleihenden Axen einander nahe gebracht. Der Keil zwischen den beiden Crite-dern besteht aus zwei Holzplatten P, F, die unter einem beliebigen Wiekel festgestellt werden können. Die den Keil niedertreibende Kraft wird durch das Gewicht M dargestellt.

Nach Crahay's im Obigen enthaltenen Angaben musste der ganze Apparat zur Anstellung von Versuchen in Schnüren aufgehängt, oder sonst auf irgend eine Weise so aufgestellt werden, dass der Keil und die Gewichte hinreichenden Spielraum zur Bewegung hatten.

Die metallenen Zapfen der Cylinder lagern an jedem Ende, in Messiegplatten, deren zwei man in J und Keicht. Diese Platten, mistatt an Schnüren aufgehängt zu werden, wie in 's Gravesande's Maschine, sind oben an zwei Gestellen L, M besestigt; so namlich, dass die Axen der beiden. Cylinder unter sich paratiel and in einer Horizontalebene liegen. Jedes der Gestelle L., M.

interes zwei Streben L, L' und M, M' gebildet, welche, ein
wenig gegen einander geneigt, nach unten hin durch die Fusgplatten L'' und M'', nach oben hin durch die Zwischenstähe L'',

M''' dergestalt verbunden sind, dass sie eine unveränderliche Ferm schalten. Das Gestell M ist durch seine Fussplatte M" mit dem Fusse T fest verbunden, das andere, L, ist um eine horizontale Axe beweglich, welche durch die Platte hindurchgeht und aus zwei Zapfen besteht, die in metallenen, ganz in den Fuss T eingefügten Trägern ruhen. Dadurch ist es möglich, den Cylinder F bis auf eine gewisse Grenze dem Cylinder G zu nähern und von ihm zu entfernen. Die beiden Platten J, J', welche die Zapfen des Cylinders F tragen, sind mit kleinen Ausläufern versehen, an denen Schnüre befestigt werden. Diese laufen horizontal über Leitungsrollen, welche auf der einen und der anderen Seite in den Platten K, K' des Gestelles M fest sind, und gehen von da vertikal hinab zur Aufnahme der beiden Enden eines hortzontalen Stabes OO', in dessen Mitte ein Gewicht angebracht wird. Letzteres macht in Verbindung mit dem Gewichte des Stabes die Kraft P aus, welche dem durch die Kraft des Keils verursachten Entfernen der beiden Cylinder entgegenwirkt.

Damit diese Kraft nicht beeinträchtigt werde durch die Neigung des Gestelles L, sich nach M oder nach der entgegengesetzten Seite hin zu verrücken, haben die Zapfen l, l solche Lage, dass, wenn dieses Gestell, gleichwie das andere in vertiale Stellung gebracht ist, die Richtung seines Schwerpunktes durch die Axe l hindurchgeht, so dass alsdam keine Neigung zum Verfücken vorhanden ist. Diese vertikale Stellung wird durch in Bleiloth angezeigt, dessen Faden an seinem Ende in der Mitte des Zwischenstabes L'' befestigt ist, und dessen Spitze mit einem auf der Fussplatte L' angemerkten Punkte zum Einspielen gebracht wird. Man gelangt dahin, dieser Bedingung Genige zu leisten, wenn man den Keil mehr oder weniger zwischen die beiden Cylinder einsenkt, während die Wagschale mit einem zum Gleichgewichte nöthigen Gewichte belastet wird.

Um den Winkel zwischen den beiden Keilflächen, oder vielmehr das Verhältniss zwischen der Hübe CH und der Breite AB, für welches man die Bezighung zwischen den Kräften P und R darthun will, zu berichtigen, ist nichts bequemer, als sich bölzerner oder metalleuer Platten zu bedienen, von der Form gleichschenkliger Dreiecke, deren Grundseite und Höhe in den verschiedenen, für die Bedingungen des Gleichgewichtes festgestellten Verhältnissen angenommen sind (Taf. IV. Fig. 4.) Man stellt die eine von ihnen zwischen die Flächen des Keils, und wenn diese dann unter

1 Winkel der Platte angeordnet sind, stellt man sie durch Drehung Pressschrauben bei A und bei B fest; darauf nimmt man die te wieder weg. Ist dies geschehen, so stellt man den Keilschen die beiden Cylinder F, G, belastet die Wagschale so

weit mit Gewichten, dass deren Summe, vereinigt mit dem Gewichte des Keils und der Wagschale, zum Gewichte P in dem Verhältniss der Grundseite zur Höhe des Dreiecks stehe. Man senkt den Keil bis soweit ein, dass das Bleiloth des Gestelles L mit dem angemerkten Punkte zusammenfällt; alsdann giebt der Keil, sich selbst überlassen, durch seine Unbeweglichkeit zu erkennen, dass Gleichgewicht stattfinde. Wenn die Last R nicht in dem angegebenen Verhältnisse angenommen ist, so wird der Keil etwas gehoben, oder er senkt sich auch soweit, bis der Bogen DE seine Unterstützung auf den Cylindern erhält.

An dem Modelle, welches in dem physikalischen Cabinet von Löwen vorhanden ist, beträgt das Gewicht P 2400 Grammes oder 24 Hectogrammes; die Platten, an Zahl ihrer fünf, haben die Verhältnisse  $\frac{24}{5}$ ,  $\frac{26}{5}$ ,  $\frac{16}{24}$ ,  $\frac{16}{4}$ ,  $\frac{16}{4}$ ,  $\frac{16}{4}$ , wischen Grundseite und Höhe. Diese Maschine, gearbeitet von Herrn Bernaert aus Gent, verrichtet ihre Dienste auf eine sehr befriedigende Weise.

with a firm is married the town many. A sychology with my page and most only a firm a second of the barried and many and many the many presentation with the firm and many and In dem Apparate Taf. IV. Fig. 5. erkennt man den des Herrn Gay-Lussac für die Vermengung der Dünste und der trockenen Gase ") wieder. Er hat denselben Zweck und unterscheidet sich von jenem nicht wesentlich in der Construction, ausser darin, dass der eiserne Hahn, welcher nach unten zu die weite Glasröhre des Apparates von Gay-Lussac verschliesst, in dem neuen Instrumente durch ein cylindrisches Gefass ersetzt ist, welches als Behälter für's Quecksilber dient und mit einem beweglichen, mittels einer Schraube einer Hebung und Senkung fähigen Boden versehen ist, wie bei einer Barometerröhre mit constantem Niveau. Der Zweck dieser Abänderung ist folgender: Um unter das in der weiten Röhre enthaltene trockene Gas die Flüssigkeit hinzuleiten, deren Dunst sich mit demselben vermengen muss, verlangt der Apparat Gay-Lussac's, dass man eine gewisse Masse Quecksilbers durch den Hahn aussliessen lasse; wenn es sich in der Folge darum handelt, das Gemenge des Gases und des Dunstes in dem anfangs von dem Gase allein eingenommenen Raume wiederherzustellen, so muss man durch die Seitenröhre Quecksilber hinzuthun. Will man fernerhin das Quecksilber einen kleineren oder grösseren Raum einnehmen lassen, so ist man genöthigt, eine neue Portion Quecksilber in die Seitenröhre zu schütten, oder durch den Hahn aussliessen zu lassen. Bei diesen sehr langwierigen Verrichtungen hält es sehr schwer, die Massen des zugeschütteten oder des abgelaufenen Quecksilbers so abzupassen, dass die Vermengung genau in dem vorge-setzten Raume herbeigeführt wird. Um die Schwierigkeiten zu vermindern und um ein Mittel zu haben, leicht und schnell den verlangten Raum herzustellen, geschah es, dass ich zu der ange-

<sup>\*)</sup> Anmerkung des Uebersetzers. Als hinreichend hekannt wird dieser Apparat von Gay-Lussae hier nicht weiter beschrieben. M. s. z. B. Lehrbuch der Physik mit vorzüglicher Rücksicht auf mathematische Begründung von J. A. Grunert. Erster Theil. Leipzig. 1845. S. 485.

gebenen Veränderung meine Zuflucht nahm, über welche ich nech einigen Nähere mitzutheilen für nothwendig halte.

Das Gefäss mit beweglichem Boden ist von Buchshaum, inwendig fakirt, um das Anhängen des Quecksilbers zu vermeiden. Et hat nach oben hin eine Oeffnung, in welche man eine Dille, derchfalls aus Buchsbaum, mittels Schrauben einfügt; ein Ledering, zwischen das Gefäss und eine Einfassung der Dille gelegt, vervollständigt den Verschluss; die Dille ist von einem vertikalen kanale durchbohrt, welcher sich nach oben in Form eines ziembich kegelförnigen Flaschenhalses erweitert. In diesen Hals nundtickt man den Korkstöpsel hinein, durch welchen die Verlängenig der weiten Röhre hindurchgeht; diese verengert sich in ihrem Durchmesser von da an, wo sie mit der Seitenröhre zusammengelöthet ist. Das Ganze wird mittels eines Lederstückes in wihrer Aussenseite gekehlte Dille windet. Der verengerte Theil der weiten Röhre ist von der Länge, dass er durch die Dille ganz und gar hindurchgeht und in das Innere des Gefässes hinduragt, dessen Quecksilber nirgend anders als durch die Röhre einen Ausweg hat.

Um den Apparat zum Experimentiren in Stand zu setzen, mes man alle Feuchtigkeit, welche sich in den Röhren finden linnte, austreiben; zu diesem Zwecke hebe man sie von dem Chare, indem man die Dille abschraubt; hat man dann die Röhwe leicht erhitzt, so fügt man in die weite Röhre, durch die untere Oeffnung, und fast nahe an ihrem Ende, eine Rühre von gringerem Durchmesser ein, verstopft den Zwischenraum zwischen den beiden Röhren und lasst durch das eingefügte Rohr hindurch pen trocknen Luftstrom gelangen. Dieser durchläuft die weite Ribre und geht durch die Seitenröhre hinaus. Alsdann verschliesst man, jenen Zwischenraum zwischen beiden Rühren frei lassend, s obere Ende der Seitenröhre. Genöthigt, durch die untere denung zu gehen, nimmt der Luftstrom ehenso die Feuchtigkeit at, die sich voründen könnte. Ist dies geschehen, so bringt In die Dille sogleich wieder an ihren Platz über dem das trockne ecksilber enthaltenden Gefässe und lässt dieses in den Röhren instelgen. Indem man den Apparat gehörig neigt, ist es leicht, der weiten Röhre soviel Luft fortzuschaffen, als man wünscht. dann der Apparat die Temperatur der umgebenden Lust angrommen, so bringt man das Quecksilber in beiden Röhren auf beide Höhe; ferner stellt man den Massstab in der Weise fest, ein Ring, welcher daran in horizontaler Lage angebracht und welcher die weite Röhre umfasst, mit seinem unteren mde das Ende der in dieser Röhre enthaltenen Quecksilberberührt. Hierauf giesst man in die Seitenröhre eine binthende Masse derjenigen Flüssigkeit, mit der man operiren lis man erniedrigt das Niveau des Quecksilbers ein wenig unter gelöthete Stelle, und erhöht es in der Folge wieder, wenn 🙀 die weite Röhre ein grösserer Theil der Flüssigkeit eingetreten als zur Sättigung des Raumes nöthig ist. Der Ueberschuss ser Flüssigkeit, welcher in der Seitenröhre zurückgeblieben ist, darans leicht entfernt, indem man die Quecksilbersäule such des Spiel der unteren Schraube bis zu der Oeffnung in die

Höhe hebt, woselbst man die Flüssigkeit in dem Masse fortschafft, wie sie in dem kleinen, die Röhre endigenden Trichter anlangt.

Hat der Dunst der in die weite Röhre hineingebrachten Flüssigkeit den Raum darin durchdrungen — was man beschleunigt, indem man die Quecksilbersäule durch die Bewegung der Schraube oscilliren lässt — so führt man den Raum des Gemenges auf denjenigen zurück, welchen die trockene Luft inne hatte und welcher durch den Ring angezeigt wird. Die Erhebung des Quecksilbers in der Seitenröhre über den Nullpunkt der Theilung, welcher gleichfalls dem unteren Rande des Ringes entspricht, ist das Mass der Zunahme, welche die Elasticität der Luft durch das Hinzukommen des Dunstes erfahren hat; es ist die diesem eigenthümliche Spaunkraft.

Damit der Massstab in angemessener Höhe festgestellt werden könne, wird er durch einen kupfernen Stiel getragen, welcher von einem auf der Rückseite des Masstabes angebrachten und mit einer Pressschraube versehenen Falze aufgenommen wird. Der Stiel ist verfikal eingesenkt in eine Art hölzernen Ring, welcher auf den oberen Theil des Gefässes passt, indem er mit einer Randleiste aufliegt, und welcher mittels zweier Schrauhen daran fest gemacht werden kann, deren Enden in eine am Umfange des Gefässes angebrachte Höhlung einfassen können. Dieser Ring ist gegen die Mitte hin in der Art ausgeschnitten, dass er um beide Röhren gehen kann, wenn es sich darum handelt, diese zur Instandsetzung des Apparates abzuheben.

Die weite Röhre ist in Theile von gleichem Rauminhalte eingetheilt, deren Zahl auf der Aussenseite, ungefähr in der Mitte der Höhe anfangend, eingeschnitten ist. Den Durchmesser dieser Röhre, sowie den der Seitenröhre, muss man kennen, um die Capillarität berechnen zu können. Aber der Werth derselben kann sogleich bestimmt werden, wie ich es für den Apparat des Cabinets zu Löwen gethan habe, indem man den Höhenunterschied der Quecksilbersäulen in den beiden verbundenen Röhren beobachtet, bevor das Ende der weiten Röhre verschlossen ist. Der Massstab ist in Millimeter eingetheilt; die Theilungen setzen sich über den neben der weiten Röhre sichtbaren Theil der Platte auf einen Abstand von 30 Millimetern fort, sowohl oberhalb als unterhalb des unteren Randes des Ringes, welchem der Nullpunkt der Theilung entspricht. Die in \( \frac{1}{2} \) der witklichen Grösse ausgeführte Zeichnung wird zur weiteren Erklärung der verschiedenen Theile dieses Instrumentes dienen.

Ausser der weiter oben beschriebenen Methode, um die Elasticität des mit der Luft oder mit trocknem Gase vermengten Dunstes bestimmt zu ermitteln, kann man auch die folgende in Anwendung bringen: Für ein und dieselbe unveränderte Temperatur sei V der von dem Gas- und Dunst-Gemenge eingenommene Raum; p der atmosphärische Druck, h die Höhe der Quecksibersäule in der Seitenröhre oberhalb des Niveaus in der weiten Röhre; c die Wirkung der Capillarität, d. h. die Grösse, um welche das Quecksilber in der Seitenröhre zu tief steht; endlich noch sei f die Elasticität des mit dem Gase vermengten Dunstes;

s Gemenge steht unter dem Drucke p+h+c, während das in m Gemenge enthaltene trockene Gas für sich allein diesen Druck trägt, vermindert um den Druck f, welchem der Dunst das leichgewicht hält; es bleibt also für das Gas übnig p+h+c-f dessen Raum V. Nun wollen wir den Raum des Gemenges wirch die Bewegung der Schraube, welche den beweglichen Bonunten hält, ändern; die Länge der Quecksibersäule in der itenröhre wird h' geworden sein, gerechnet von dem Niveau an der weiten Röhre, welches gleichfalls seine Stelle verändert it, indem der Raum des Gemenges jetzt eine Anzahl V' der auf eser Röhre bezeichneten Theile einnimmt; wenn die Temperar und der atmosphärische Druck dieselben geblieben sind, so ird die Luft allein im Gemenge dieses Mal einem Drucke h' + c - f unterworfen sein. Nun hat man nach dem Mariottechen Gesetze, welchem das Gas des Gemenges für sich allein aterworfen bleibt:

$$\frac{V}{V'} = \frac{p+h'+c-f}{p+h+c-f},$$

roraus

$$f = p + c + \frac{V'h' - Vh}{V' - V}$$

Jedes Paar von Beobachtungen wird den Werth der Elasticit f des Dunstes liefern, und alle diese Werthe müssen gleich ein, wenn die Temperatur und der äussere Druck nicht geändert ind; der Raum wird hiebei als beständig mit Dunst gesättigt orausgesetzt.

Dieser Werth von f müsste bei Gleichheit der Temperatur der lasticität gleich sein, welche der Dunst im leeren Raume hat, ie es Herr Gay-Lussac aus seinen Versuchen hergeleitet hat. tatt dieser Gleichheit liefert der beschriebene Apparat, eben so te alle die von derselben Art, für f immer einen um etwas zu leinen Werth. Ich habe mich davon zu verschiedenen Malen verichert, indem ich die Versuche, so viel ich allein konnte, mit i's Kleinste gehender Sorgfalt und unter Anwendung eines Kathemeters, um die Höhen der Quecksilbershulen zu messen, antellte; ich vermengte mit der trocknen Lust bald Wasserdunst, ald Alkoholdunst, mit einem leichten Ueberschuss von Flüssig-eit; die Spannkraft dieser Dünste im leeren Raume ward gleicheitig mittels des Daltonschen Apparates bestimmt, welcher zur eite desjenigen, der das Gemenge euthielt, aufgestellt war. Vorer schon hatte ich versucht, das Gesetz des Herrn Gay-Lusac mit Hülfe eines Daltonschen Apparates zu bewahrheiten, essen das Gemenge einschliessende Röhre in Theile von gleihem Rauminbalte eingetheilt war und welche bis zu verschiedenen lesen in das Quecksilber eingesenkt ward, um den Raum und drückende Kraft eine Abänderung erleiden zu lassen; allein herhielt bestandig für f eine kleinere Grösse, als die, welche emselben Dunste im leeren Raume angehörte. Herr Regnault prd zu einem ähnlichen Resultate durch eine Reihe von Versuchen eführt, welche dieser gelehrte und geschickte Beobachter mit

Instrumenten anstellte, die mit der äussersten Genauigkeit die Angaben zu liefern fähig waren. Allemal sind die Unterschiede, welche er für die Elasticität des mit der Luft gemengten Wasserdunstes erhalten hat, in Vergleich mit der Spannkraft desselben Dunstes im leeren Raume, bei Gleichheit der Temperatur, kleiner als diejenigen, welche die gewöhnlich zu dieser Darstellung bei den öffentlichen Vorlesungen angewendeten Apparate geben.

Ich schliesse mit der Bemerkung, dass das Instrument, welches den Gegenstand gegenwärtiger Notiz ausmacht, auf die befriedigendste Art benutzt werden kann, das Mariotte'sche Gesetz für die trockene Luft zu erweisen, wenn diese grösseren oder kleineren Druckkräften unterworfen ist, als denen der Atmosphäre, innerhalb der durch die Länge der Seitenrühre bestimmten Grenzen. Beobachtet man dann an der weiten Rühre, welche nur die trockene Luft enthält, nach einander die Räume V und V' und die Druckkräfte p+h+c und p+h'+c, so muss der Relation

$$\frac{V}{V'} = \frac{p+h'+c}{p+h+c}$$

Genüge geschehen, indem die Längen h, h' mit dem positiven oder negativen Vorzeichen genommen werden, jenachdem sie grösser oder kleiner sind als die Länge der Quecksilbersäule in der anderen Röhre.

# XVI.

# Zur Rechtfertigung des Pythagoräischen Lehrsatzes.

Von dem

Herrn Doctor T. Wittstein zu Hannover.

Herr Oberlehrer Koppe begleitet in seinem Lehrbuche der Planimetrie und Stereometrie (zweite Aufl. S. 92) den Pythagoräischen Lehrsatz, nachdem er denselben mit den bekannten Euklidischen Beweise vorgetragen hat, mit folgender Bemerkung:

"Wie wir den vorstehenden Lehrsatz hier vorgetrages haben, erscheint derselbe als ein merkwürdiges Kunst-

stück, zwar bewundernswerth und äusserst künstlich, aber ohne irgend wie Aufschluss darüber zu geben, auf welchem Wege wohl der menschliche Geist zur Entdeckung dieses sonderbaren Satzes gelangt sein dürfte. Soll aber der mathematische Unterricht den Nutzen gewähren, dessen er fähig ist, so müssen die Wahrheiten der Mathematik nicht als Staunen erregende Kunststücke, sondern in einem natürlichen Verbande, nämlich so vorgetragen werden, dass jeder folgende Satz als ein Fortschritt in der durch die vorhergehenden Sätze gegebenen Richtung erscheint, als die Beantwortung einer Frage, welche sich aus der Erkenntniss des Vorangehenden jedem denkenden Kopfe von selbst aufdrängt. Da aber der so eben vorgetragene Lehtsatz eines solchen Zusammenhanges mit den ihm vorangehenden Sätzen offenbar entbehrt, so scheint er in einem für den Unterricht bestimmten Lehrbuche hier nicht an der rechten Stelle zu stehen, und wirklich hat er diesen Platz nur hergebrachter Weise erhalten. Auf eine einfache und natürliche Weise geht derselbe aus den Sätzen von der Achnlichkeit der Dreiecke hervor. To give at advetered and how har hand a wire the

Wir haben diese Anmerkung vollständig hier abdrucken lassen, weil wir glauben, es dürfte darin die Ansicht mehr als eines Lesers ausgesprochen liegen, dem es um die vollständige Motivirung des einzelnen Satzes an derjenigen Stelle, welche derselbe einnehmen soll, ein Ernst ist. Zwar so lange man nur darauf ausgeht, das Verwandte und Gleichartige zusammenzustellen, so lange gebührt dem Pythagoräischen Lehrsatze, wie ihn Enklid gibt, offenbar seine Stelle in dem Abschnitte von der Flächengleichheit, da er es ebenfalls mit gleichen Flächen zu thun hat, und es kann dabei völlig gleichgültig bleiben, welche andere Sätze über Flächengleichheit ihm etwa voran ehen oder nachfolgen; das leitende Princip für die Anordnung dieser Sätze bildet alsdann nur die Möglichkeit, jeden Satz an der ihm angewiesenen Stelle auch völlig beweisen zu können. Wenn man aber tiefer auf die Frage eingeht, wie der einzelne Satz durch die ihm vorangehenden gerechtfertigt erscheine, d. h. wie er aus diesen als ein nothwendiger Fortschritt nachgewiesen werden könne, so gewinnt die Sache allerdings ein anderes Ansehen.

Die Lehre von der Flächengleichleit eröffnet man in der Regel (wir wollen hier nicht untersuchen, mit welchem Rechte) durch betrachtungen über die Gleichheit von Parallelogrammen und Dreiecken, sowohl bei einerlei, als bei verschiedener Grundlinie und Höhe, und gelangt daraus sehr einfach zu einem allgemeinen Verfahren, nicht nur Dreiecke und Parallelogramme vielfach unter einander, sondern auch beliebige andere geradlinige Figuren in Dreiecke oder in Parallelogramme zu verwandeln. Lässt man nun auf diese Betrachtungen plötzlich und ohne Uebergang den Pythagoräischen Lehrsatz folgen — natürlich so, dass von Quadratifächen und nicht von zweiten Potenzen der Dreiecksseiten die Rede ist, so hat man offenbar einen Sprung gemacht; denn es drängen sich sogleich mehrere Fragen auf, die ohne Antwort bleiben:

- 1) Wie kommt man dazu, plötzlich von Quadraten ausschliesslich zu reden?
- 2) Wie kommt es, dass man auf die Summe zweier Quadrate das Augenmerk richtet?
- 3) Wie kommt man zum rechtwinkligen Dreiecke?

Diese Fragen lassen sich umgehen, oder vielmehr sie erledigen sich von selbst, wenn man an die vorangegangenen Sätze auf folgende Weise anknüpft.

Es hat sich bis dahin herausgestellt, dass man jedes Parallelogramm, so wie jedes Dreieck in ein anderes von gegebener Grundlinie (oder gegebener Höhe) verwandeln kann, und da die beiden Elemente, Grundlinie und Höhe, das resultirende Parallelogramm oder Dreieck noch nicht vollständig bestimmen, so darf man noch eine dritte Bedingung hinzufügen, vorausgesetzt, dass diese weder auf Grundlinie noch auf Höhe von Einfluss ist. So kann man also jedes Parallelogramm in ein Rechteck oder einen Rhombus, jedes Dreieck in ein rechtwinkliges oder gleichschenk-liges verwandeln; dagegen die Verwandlung des Parallelogramms in ein Quadrat und des Dreiecks in ein gleichseitiges Drei eck kann mit den bisherigen Hülfsmitteln nicht ausgeführt wer den, weil hier die aufgestellte Bedingung, dass die resultirende Figur gleichseitig und gleichwinklig sein soll, wieder rückwärts Einfluss auf Grundlinie und Höhe hat, indem sie zwischen beiden eine Relation feststellt.

Daraus aber folgt die Nothwendigkeit, diese beiden letztern Aufgaben nun selbstständig in's Auge zu fassen. Es zeigt sich indessen sogleich, dass die Herstellung des Quadrats insofern als die einfachere dieser Aufgaben erscheint, als hier zwischen Grundlinie und Höhe nur das einfache Verhältniss der Gleichheit vorgeschrieben wird, während dagegen beim gleichseitigen Dreieck das Verhältniss zwischen Grundlinie und Höhe — auf dessen Berücksichtigung es hier jedenfalls ankommt — von einer zu verwickelten Natur ist, als dass solches an dieser Stelle der Geome trie schon genügend zur Sprache gebracht werden könnte. Ans diesem Grunde bleibt diese zweite Aufgabe besser bis zu einer spütern Stelle hinausgeschoben; die erste Aufgabe dagegen, welche das allgemeine Problem "Jede geradlinige Figurin ein Quadrat zu verwandelo", zum völligen Abschluss bringt. wollen wir hier vollständig behandeln, um zu zeigen, wie man daraus auf einem ganz natürlichen und streng methodischen Wege zu dem Pythagoraischen Lehrsatze gelangt. Wir geben danit schwerlich etwas neues, wenigstens wird jeder Kenner der geemetrischen Analysis der Alten das Nachstehende ohne Mühe selbst zu entwickeln im Stande sein; aber wir erinnern uns nicht, diese Entwickelung in irgend einem geometrischen Lehrbuche ausgeführt oder auch nur angedeutet gefunden zu haben, und es wird uns freuen, wenn wir durch Mittheilung derselben auf eine nusgedehtere Anwendung der geometrischen Analysis aufmer macht haben sollten, in welcher wir ein so vortrefflic stück zu der Auflösung arithmetischer Aufgaben durch !

gen besitzen.

at I bow (ir sugarous Aluefig a bielimi) onto tally safething

Ein Rechteck in ein Quadrat zu verwandeln.

# Erste Auflösing (Taf. V. Fig. 2.).

Analysis. Es sei ABCD das gegebene Rechteck, so liegt offenbar der Versuch am nächsten, die läugere Seite AB um so viel zu verkürzen und gleichzeitig die kürzere AD um so viel zu verlängern, dass dadurch das gesuchte Quadrat entstehe. Gestützt auf das oberste Princip der geometrischen Analysis ("Man betrachte die Aufgabe als gelöst") setzen wir demuach, es sei AEFG das gesuchte Quadrat. Dieses soll mit ABCD gleichen Inhalf haben, woraus sogleich folgt, dass auch die Hälfte des Quadrats, AEG, mit der Hälfte des Rechtecks, ABD, gleichen Inhalt haben muss; wo wir absichtlich die halbirenden Diagonalen EG und BD so gelegt haben, dass beiden Dreiecken der Winkel bei A, und damit so viel Fläche wie möglich, gemeinschaftlich bleibt. Denn nun erkennt man ohne Mübe, dass die Gleichung AEG=ABD

ED || BG. Diese Bedingung für sich setzt aber die Lage der Punkte E und G, welche ausserdem an die Bedingung AE = AG gebunden sind, noch nicht fest.

Um nun weiter die Gleichbeit der Linien AE und AG in die Betrachtung hineinziehen zu können, wenden wir wieder ein sehr bekanntes Verfahren der geometrischen Analysis an, indem wir beide Linien in congruente Dreiecke zu bringen suchen, jedoch mit möglichster Benutzung schon vorhandener und Vermeidang willkürlicher Hülfslinien. Schliessen wir demnach das Dreieck AEG, welches die Seiten AE und AG beide enthält, eben deshalb aus, so bleibt uns nur die Wahl, über AG ein zu AED congruentes, oder über AE ein zu AGB congruentes Dreieck herzustellen, da die genannten Dreiecke die einzigen schon vorhandenen sind, in denen die fraglichen Seiten vorkommen. Wir nehmen nach Willkür den ersten Fall (der zweite würde gleichfalls zum Ziele führen) und legen an AG = AE den Winkel GAH = EAD, machen AH = AD und ziehen GH; alsdann werden die Dreiecke AED und AGH congruent, und folglich kann rückwärts die Gleichung AE = AG nur bestehen, wenn man hat

$$AED \equiv AGH *$$
). (2)

<sup>1</sup> Das von Ganss für den arithmetischen Begriff der Congruenz eingefihrte Zeichen (E) siehen wir auch für den geometrischen Gebrauch dem gewähnlichen (2) vor, weil es sich leichter schreiben lässt, und obendrein beim schnellen Schreiben das gewöhnliche Zeichen sich von selbst in das erstere verwandelt. Was man sonst zur Rechtfertigung des gewöhnlichen Zeichens anzuführen pflegt, dass das Congruenzzeichen sich aus dem Gleichbeitszeichen und dem Achnlichkeitszeichen ebenso zusammensetze, wie der Begriff der Congraenz aus den Begriffen der Gleichheit und der Aehnlichkeit zusammengesetzt sei, - das ist wenig mehr als eine Spielerei, die

Jetzt führt eine Combinirung der Bedingungen (1) und (2) zu dem Schlusse der Analysis. Die Congruenz in (2) erfordert nämlich unter anderen, dass Winkel AED = AGH sei; wegen des Parallelismus in (1) ist aber ausserdem Winkel AED = ABG, folglich ABG = AGH, oder

#### AGB + AGH = R,

on that V

und diese Bedingung ist hinreichend, um den Punkt G und damit das gesuchte Quadrat durch Construction herzustellen.

Synthesis. Man verlängere die längere Seite AB des gergebenen Rechtecks ABCD um so viel, als die kürzere Seite beträgt, also um AH=AD, construire üher BH als Durchmesser einen Halbkreis, und verlängere endlich AD, bis sie in G diesen Halbkreis trifft, so ist AG die gesuchte Quadratseite, aus welchem das Quadrat AGFE=ADCB herzustellen ist. — (Hätten wir den vorhin in Klammern angedeuteten zweiten Weg verfolgt, so würde die Synthesis gelautet haben: Man verlängere die kürzere Seite des gegehenen Rechtecks um so viel, als die längere Seite beträgt u. s. w.)

Der Beweis der Synthesis (nach der treffenden Bemerkung des Herrn Oberlehrers Helmes \*) gleichsam die Rechnungsprobe für die Richtigkeit des gewonnenen Resultats) ist ohne Mühe aus der Analysis zu führen. Zieht man nämlich die in der Synthesis noch nicht vorgekommenen Linien GB, GE, DB, DE, se ist in Folge der Construction Winkel HGB=R, folglich Winkel AGH=ABG. Ferner ist in Folge der Construction Dreieck AGH=AED, folglich auch Winkel AGH=AED, und dies mit dem Vorigen verbunden gibt Winkel AED=ABG, woraus folgt  $ED\parallel BG$ . Aus dem letzteren Grunde aber ist Dreieck DEG=DEB, mithin auch Dreieck AEG=ABD, und endlich AEFG=ABCD.

Anmerkung. Wir haben diese Auflösung desshalb hier vor angestellt, weil sie sich gleichsam von selbst zuerst darbietet, obgleich aus ihr der Pythagoräische Lehrsatz keineswegs ohne weiteres hervorspringt. Dieses werden erst die beiden folgendes Auflösungen leisten.

### Zweite Auflösung (Taf. V. Fig. 3.).

Analysis. Es sei ABCD das gegebene Rechteck und BD eine Diagonale desselben, so kommt die gegebene Aufgabe darauf hinaus: "das Dreieck ABD in ein anderes zu verwandeln, in welchem Grundlinie und Höhe einander gleich werden." Man weiss nun, dass der Inhalt des Dreiecks ABD sich nicht ändert, wenn man den Eckpunkt D an irgend eine andere Stelle der Linie DC verlegt, z. B. nach E, wo Dreieck ABE = ABD

4.92

der Schüler nicht einmal versteht, weil er von Gleichheit und Achalichkeit erst viel später etwas erfährt als von Congruenz. Mit mehr Grund könnten wir dagegen sagen: Weil Congruenz mehr sagt als Gleichheit, so ziehen wir drei Striche statt zweier!

<sup>&</sup>quot;) Jahreshericht über das Gymnasium zu Celle, 1844.

ist. De indessen bei dieser Verwandlung Grundlinie und Höhe des Dreiseks noch immer ihre anfängliche Verschiedenheit beibehalten, so lange man nämlich AB als Grundlinie ansieht, so wird der beabsichtigte Zweck nur dadurch erreicht werden können, dass man eine andere Dreiecksseite, z. B. AE, als Grundlinie, und mithin ein aus B auf AE oder deren Verlängerung gefälltes Perpendikel BH als Höhe des Dreiecks gelten lässt. Alsdann wind die Forderung, dass AE = BH werden solle, keinen Widerspruch in sich schliessen, sobald nur, da stets AE > AD und BH < AB ist, AB als die längere und AD als die kürzere Seite des gegebenen Rechtecks ABCD vorausgesetzt worden war.

Es werde demnach die Aufgabe als gelöst angenommen, und das Dreieck ABE, dessen Seite AB mit der längeren Seite des gegebenen Rechtecks zusammenfüllt, sei das gesuchte, in welchem mithin die Grundlinie AE der Höhe BH gleich ist. Um aus dieser Bedingung AE=BH weitere Schlüsse machen zu können, suchen wir, dem Geiste der geometrischen Analysis gemass, die beiden gleichen Linien AE und BH in congruente Dreiecke zu bringen, mit möglichst geringer Zuziehung fremdartiger Hülfslinien. Dazu bieten sich zwei Wege, nämlich man kann entweder über AE ein dem Dreieck BIIA congruentes, oder ther. HB ein dem Dreieck AED congruentes Dreieck herstellen. Wir wählen den ersten Weg (obgleich auch der zweite zum Ziele führen würde) und legen an AE = BII den Winkel AEK = BHA, und da man von selbst schon hat Winkel EAK = HBA, so wird

 $AEK \equiv BHA$ .

Diese Congruenz schliesst aber weiter die Bedingung AK = AB

in sich, und da man letztere jederzeit selbstständig herzustellen im Stande ist, so hat man damit alle Erfordernisse zur Construction des Dreiecks AEK und folglich zur Auflindung des Punktes E beisammen.

Synthesis. Man verlängere die kürzere Seite AD des gegebenen Rechtecks ABCD über D hinaus, bis AK = AB geworden ist, und construire über AK als Durchmesser einen Halbkreis, welcher die Seite DC in E schneidet, so ist AE die gesuchte Quadratseite, also das über AE construirte Quadrat AEFG = ABCD.

Zum Beweise der Synthesis ziehe man noch KE und mit ihr die Parallele BH, welche die Linie AE oder deren Verlängerung in H trifft. Alsdann erkennt man leicht die Congruenz der Dreiecke AEK und BHA, folglich ist AE=BH, und da ausserdem in Folge der Construction AE=FE, so hat man auch BH=FE, und das Dreieck AEB ist die Hälfte des Quadrats AEFG über derselben Grundline AE. Zugleich ist aber auch der Dreieck AEB die Hälfte des Boebtseks AECD über dersel das Dreieck AEB die Hälfte des Rechtecks ABCD über derselben Grundlinie AB, folglich endlich AEFG = ABCD.

Folgerung. Es liegt nahe, das durch BAK angedeutete Quadrat BAKL zu vervollständigen; wendet man aber auf das

dadurch hinzukommende Rechteck CDKL die verige Synthesis an, so findet man KE als die Seite desjenigen Quadrats, welches diesem Rechteck gleich ist, woraus sodann der Pythagorkische Lehrsatz ehne Mühe hervorgeht.

# Dritte Auflösung (Taf. V. Fig. 4.)

Analysis. Wenn man wie in der vorigen Auflösung darauf ausgeht, für das Dreieck ABD ein gleiches ABE an die Stelle zu setzen, in welchem die als Grundlinie betrachtete Seite AE der augehörigen Höhe gleich wird, so ist es nicht nottwendig, den Punkt E in der Seite DC selbst anzunehmen, sondern derselbe kann auch in der Verlängerung von DC aufgesucht werden. Es sei demnach — die Aufgabe als geköst angenommen — ABE das gesuchte Dreieck, wo E in der Verlängerung von CD liege, so wird das Kriterium für die Richtigkeit dieses Dreiecks darin bestehen, dass das aus B auf die Verlängerung von AE gefällte Perpendikel BH der Grundlinie AE gleich sei. Um diese Bedingung festhalten zu können, suchen wir, ganz wie früher, die beiden gleichen Linien AE und BH in congruente Dreiecke zu bringen. Wir wählen dazu unter den beiden möglichen Fällen, die wir hier nicht weiter anzeigen wollen, denjenigen aus, wo swir über AE das Dreieck  $AEK \equiv BHA$  construiren; zur Herstallung dieses Dreiecks  $AEK \equiv BHA$  construiren;

Synthesis. Man verlängere die kürzere Seite AD des gegebenen Rechtecks ABCD über D hinaus, bis AK = AB geworden ist, und construire über AK als Durchmesser einen Halbkreis, welcher die Verlängerung der Seite DC in E schneidet, so ist AE die gesuchte Quadratseite, also das über AE construirte Quadrat AEFG = ABCD.

Diese Synthesis stimmt bis auf die mit Sperrschrift gedruckte Stelle wörtlich mit der vorigen überein, und ehense kann auch der vorige Beweis, nebst der Folgerung, wörtlich hier wiederholt werden.

6:23

# XVII.

# Einige Bemerkungen über reguläre Körper.

Herrn Fischer.

Lehrer der Mathematik an der Geworbschule zu Bagreeth.

### Die kantenberührende Rugel bei regulären Körpern. 🔀

Diejenigen Lehrbücher der Stercometrie, welche die Lehre von den regelmässigen Polyedern ausführlich behandeln und namentlich von der um- und einbeschriebenen Kugel sprechen, sollten das Dasein einer kantenberührenden wenigstens anführen. Biese Forderung stützt sich auf folgende Gründe.

- §. 1. Wie eine reguläre geradlinige Figur, entsprechend ihren wei Dimensionen und den zwei Bedingungen, die zu ihrer Existenz erforderlich sind, zwei Kreise bedingt, die mit ihr einerlei Mittelpunkt haben; ebenso bedingt ein regulärer Körper gemäss seinen drei Dimensionen, gemäss den drei Bedingungen, die seine Definition enthält, auch drei Kugeln, die mit dem Körper einerlei Mittelpunkt haben.
- § 2. Auf der Oberstäche der { umbeschriebenen } Kugel liegt der { umbeschriebene Kreis } der Grenzstäche; warum soll der sinbeschriebene Kreis leer ausgehen, warum soll er nicht ebenfalls seine Kugel beanspruchen dürsen? Da ein Punkt im Raume nur durch drei Forderungen bestimmt ist, so darf bei dem Mittelpunkte cines regulären Polyeders keine seiner drei Eigeuschäften ühergangen werden. Ein solcher Mittelpunkt gehört, ebensogut wie der einer einzelnen Grenzstäche, zu den unendlich viesen, welche, in Bezug auf letztern 1) von allen ihren Spitzen, 2) von allen ihren Seitensnien zleichweit eutsternt sind. Hiezu kommt noch als dritte unterscheidende Forderung bei dem einen Punkte, dass er in der Grenzstäche und andern Ebenen gleichweit entsemt sein soll.

§. 3. Während man in Lehrbüchern zu zeigen sich bemüht:

"In jedem regelmässigen Körper gibt es einen Punkt, "der von allen Ecken und Flächen gleichweit ent-"fernt ist"

beweis't man auch — ohne jedoch letztere Thatsache und insbesondere die aus derselben hervorgehende Existenz einer kantenberührenden Kugel zum wissenschaftlichen Bewusstsein zu bringen — dass derselbe Punkt von allen Kanten gleichweit entfernt ist. Die Entfernungslinie oder der Radius der kantenberührenden Kugel ist sogar, als Halbirungslinie des Neigungswinkels, eine wichtige Hilfslinie für den Beweis des genannten Lehrsatzes.

- §. 4. Wenn ein Körper so beschaffen ist, dass man ihm eine kantenberührende Kugel einbeschreiben kann, so folgt schon aus dieser einzigen Eigenschaft eine grössere Annäherung seiner Gestaltung an Regelmässigkeit, als wie sie durch die Zulässigkeit von einer der beiden andern Kugeln bedingt ist. Denn in diesem Falle lassen sich offenbar allen Grenzflächen Kreise einbeschreiben, deren Berührungspunkte durchgehends paarweise in einem Punkte einer Kante zusammenkommen.
- §. 5. Noch mehr zeigt sich, in wiesern die kantenberührende Kugel inniger mit regelmässigen Gestaltungen zusammenhängt, als jede der beiden andern, wenn man annimmt, dass ein Körper zwei concentrische Kugeln zulasse.
- I. Wenn man einem Körper eine Kugel umbeschreiben und eine concentrische einbeschreiben kann, so folgt nur:
- -1) dass die Grenzebenen Figuren sind, denen sich Kreise umschreiben lassen, und
  - 2) dass die Halbmesser dieser Kreise gleich sind.

Wohl aber können die Grenzflächen

a) unregelmässig, b) an Seitenzahl verschieden und c) ungleich zu einander geneigt sein.

Anmerkung. Hieher gehört z. B. jedes senkrechte Prisma mit regulärer Grundfläche, bei welchem der einbeschriebene Kreis der letzteren einen der Höhe des Prismas gleichen Durchmesser hat. — Jedes also beschaffene Prisma und jeder hieher gehörige Körper schliesst, wenn er nicht einer der fünf platonischen ist, die kantenberührende Kugel aus.

- II. Gibt es in einem Körper einen Punkt, von dem aus eine, seine Kanten, und eine, seine Flächen berührende Kugel sich construiren lässt, so müssen
- 1) den Grenzfiguren sich Kreise einbeschreiben lassen von der §. 3. erwähnten Art; ferner müssen
- 2) die Halbmesser dieser Kreise gleich sein, es werden also

3) die Grenzflächen gleich zu einander geneigt sein.

Hiebei können die Grenzflächen nur a) unregelmässige und b) an Seitenzahl verschiedene Figuren sein.

Anmerkung. Der Art sind von mathematisch behandelten Körpern das Rhomboidal-Dodekaeder und das Rhomboidal-Triakontaeder (M. Hirsch, geom. Aufg. II. Berlin. 1807. Seite 192.), ausserdem mehrere Krystalle. Kein hieher gehöriger Körper lässt eine umbeschriebene Kugel zu.

- III. Lässt ein ebenbegrenzter Körper eine umbeschriebene und eine concentrische kantenberührende Kugel zu, so sind die Grenzebenen Figuren, welche
  - 1) durchaus gleiche Seitenlinien haben,
  - 2) einen umbeschriebenen und
    - einen einbeschriebenen Kreis bestimmen, also regelmässig sind.

Diese regelmässigen Grenzflächen können aber

a) verschiedene Seitenzahl und b) ungleiche Neigung u einander haben.

Anmerkung. Alle archimedischen Körper (in der angeführten Schrift Seite 149. und 175.) besitzen die ebenerwähnten Eigenschaften. Nur zwei (ebendaselbst mit VI., VII. bezeichnet) baben auch durchgehends gleiche Flächenwinkel. — Die archimedischen Körper entbehren der flächenberührenden Kugel.

Man sieht aus den Fällen II. und III., im Vergleich zu I., dass durch die kantenberührende Kugel eine Folgerung mehr, ein Schritt weiter zur Regelmässigkeit bedingt ist.

- §. 6. Der planimetrische Satz: "Wenn sich einer geradlinigen Figur ein Kreis um- und ein concentrischer einbeschreiben lässt, so ist sie regelmässig" findet in der Stereometrie kein Analogon, so lange der in §. 3. aufgeführte Lehrsatz seine gewöhnliche Fassung behält. In dieser lässt er als unvollstnädig keine Umkehrung zu, wie aus §. 5. I. deutlich hervorgeht. Wird aber jener Lehrsatz so gefasst:
  - IV. Wenn es einen regelmässigen Körper gibt, so befindet sich in ihm ein Punkt, der von allen Ecken, Flächen und Kanten gleichweit absteht; oder: so lässt er drei concentrische, eine Ecken-, Kanten- und Flächenkugel zu;

so liefert seine gänzliche Umkehrung, deren Richtigkeit aus der Verknüpfung der Fälle I., II. und III. des §. 5. hervorgeht, in schönster Weise das gewünschte Analogon:

V. Wenn ein Polyeder die oft genannten drei concentrischen Kugeln zulässt, so ist es regelmässig.

Anmerkung 1. Wie jedes Dreieck zwei Kreise, einen Umnd einen excentrischen Innenkreis, ein gleichseitiges aber zwei oncentrische zulässt, so gibt es für jede reguläre Pyramide drei

Theil XI.

Kugeln besprochener Art, die stets excentrisch, nur beim Tetraeder concentrisch sind.

Anmerkung 2. Noch sind vielleicht folgende Umkehrungen in Beziehung auf den behandelten Gegenstand nicht ohne Interesse. Ein ebenbegrenzter Kürper gehört zu den regulären, wenn er ist:

- 1) bei gleichgrossen Grenzflächen, concentrisch nach Ecken und Kanten;
- 2) bei gleichen Kanten, concentrisch nach Ecken und Flächen;
- 3) bei gleichen ebenen Winkeln, concentrisch nach Kanten und Flächen;
- 4) bei gleichgrossen Flächen und Kanten, centrisch nach den Ecken;
- 5) bei gleichen Kanten und ebenen Winkeln, centrisch nach den Flächen;
- 6) bei gleichgrossen Flächen und ebenen Winkeln, centrisch nach den Kanten.

Das Aufstellen und Beweisen solcher Umkehrungen, deren es noch mehrere gibt, dürfte eine gute Uebung für Schüler sein.

- §. 7. Es handelt sich nicht um die Sucht nach Analogien; vielmehr zeigt das bisher Gesagte, und namentlich die Umkebrungen V. etc., dass die kantenberührende Kugel in nothwendigem Zusammenhange mit den regulären Kürpern steht, und dass desshalb der gewühnlich aufgestellte Lehrsatz (§. 3.) und mit ihm die ganze Lehre von den platonischen Kürpern mangelhaft bleibt, so lange dieser Kugel nicht gedacht wird.
- §. 8. Eben wegen des erwähnten innigen Zusammenhanges ist man genöthigt, entweder was bei dem Dodekaeder, meines Wissens, gewöhnlich geschieht den Halbmesser der Kantenkugel selbst zu benützen, oder denselben durch eine andere Dimension zu ersetzen, wenn die Construction der andern Kugelhalbmesser und, bei Ausschluss sphärischer Trigonometrie, die Berechnung letztgenannter Linien, des Kubikinhaltes, sowie des Neigungswinkels verlangt wird. Will man aber ein einziges, rein geometrisches Gesetz aufstellen, nach dem sich sämmtliche platenischen Polyeder berechnen lassen, so wird man bei allen am angemessensten den erwähnten Halbmesser zu Hilfe nehmen.

Ein rein geometrisches Gesetz zur gleichartigen Berechnung der wichtigsten Stücke und des Kubikinhaltes regulärer Körper.

§. 9. Wird irgend ein Körper, er sei regelmässig oder nicht, durchgehends von nkantigen Eeken und mseitigen ebenen Figuren begrenzt, und ist S die Anzahl der Grenzflächen, so folgt:

die Anzahl aller ebenen Winkel W=mS;

", " Körperecken 
$$E = \frac{1}{n} \cdot W = \frac{m}{n} S$$
;

", " ", Kanten 
$$K = \frac{1}{2}$$
.  $W = \frac{m}{2}S$ ;

folglich nach dem Eulerschen Lehrsatze:

$$S+E-K=S+\frac{m}{n}S-\frac{m}{2}S=2$$

daher die Anzahl aller Grenzflächen:

$$S = \frac{4n}{2(n+m) - nm},$$

wodurch auch W, E und K bekannt sind.

Zusatz. Hat ein solcher Körper gleichgrosse Grenzflächen, und bezeichnet g den Inhalt von einer derselben, O seine Oberfläche, so ist:

$$O = \frac{4n}{2(n+m) - nm} \cdot g.$$

- §. 10. So gut sich, dem vorigen Paragraphen gemäss, insbesondere bei einem regulären Körper die Anzahl aller Seitenflächen, namentlich aber die Oberfläche nach einer und derselben Formel berechnen lässt, sobald nur die Beschaffenheit einer Grenzfläche und die Anzahl derselben um Ein Eck herum bekannt ist, ebenso gibt es ein für diese Körper allgemein gültiges Gesetz, nach welchem sich blos unter letztgenannter Voraussetzung die drei Kugelhalbmesser, der Kubikinhalt, wie auch der Neigungswinkel zwischen den Grenzflächen eines jeden, ohne Hilfe sphärischer Trigonometrie, berechnen lassen. Zugleich wird es durch dieses Gesetz überflüssig, den elementaren Berechnungen nach gewöhnlicher Weise ein Construiren oder mindestens ein Vorstellen der Gestalt eines jeden einzelnen Körpers vorausgehen zu lassen, da dasselbe nur den ebenerwähnten Eulerschen und den §. 6. IV. aufgeführten Lehrsatz in elementarer, aber allgemeiner Fassung bewiesen voraussetzt.
- §. 11. Lehrsatz. Gibt es irgend einen regelmässigen Körper, dessen Ecken nkantig sind, so finden folgende Sätze statt:
  - I. Die Endpunkte der n Kanten, welche von einem Körpereck auslaufen, liegen in Einer Ebene und ihre Verbindungslinien kleinste Diagonalen der Grenzflächen, jede =d (in besonderen Fällen Seitenlinien, also d=a) bilden eine regelmässige, nseitige Figur, Basis des Eckes genannt (auf welcher der Halbmesser des Eckes senkrecht steht).
  - II. Der Halbmesser R der umbeschriebenen und der Halbmesser Z der kantenberührenden Kugel verhalten sich

zu einander, wie die Kante a zum Halbmesser q der Eckbasis, oder es ist:

$$R: \mathcal{X} = a:q$$
.

Bew. ad I. Es bezeichne A das körperliche Eck, B, C, D... die Endpunkte der Kanten und M den, jedenfalls vorhandenen Mittelpunkt des Körpers.

Werden MA, MB, MC, MD.... gezogen, so entstehen lau ter congruente, gleichschenkelige Dreiecke, woher

1) 
$$\angle MAB = \angle MAC = \angle MAD...$$

Werden von B, C, D.... Lothe auf MA gefällt, so wird MA in den, vielleicht noch verschiedenen Punkten F, F', F''.... getroffen. Wegen Folgerung 1) jedoch und wegen der Gleichheit der Kanten sind die neu entstandenen rechtwinkeligen Dreiecke congruent, folglich findet statt:

- 2) AF=AF'=AF"...., d. h. die Lothe treffen sich in einen einzigen Punkte F des Halbmessers MA und die Verble dungslinien der Kanten-Endpunkte bilden eine ebene, nseitige Figur, auf welcher MA in F senkrecht steht;
- 3) BF = CF = DF = ...., d. h. die nseitige Figur, woven ohnedies jede Seite = d ist, lässt einen umschriebenes Kreis zu, ist also ein regelmässiges, ebenes nEck, mit der Seite BC = d (oder a), dem Mittelpunkte F und dem Halbmesser FB = q.

Bew. ad II. Bezeichnet K den Mittelpunkt der Kante AB, so ist MK die Haupthöhe und BF eine zweite Höhe des gleichschenkeligen Dreiecks MAB, daher:

$$MA:MK = AB:BF.$$

Es ist aber MA=R, dann MK=X, ferner AB=a und BF=q, daher:

$$\bigcirc$$
)  $R: \mathbb{X} = a:q$ .

8. 12. Aus dem Vorhergehenden folgt noch:

$$MA^2 = MK^2 + \left(\frac{AB}{2}\right)^2$$
,

oder

$$\mathbb{D}) \quad R^2 = X^2 + \frac{1}{4}a^2.$$

Aus den beiden Gleichungen (3) und (3)) ergiebt sich sogleich:

1. 
$$2R = a \cdot \frac{a}{\sqrt{a^2 - q^2}}$$
 für den Durchmesser der Eckenkugel,

11. 
$$2\mathbf{X} = q \cdot \frac{a}{\sqrt{a^2 - q^2}}$$
 für den Durchmesser der Kantenkugel.

Anmerkung. Die Gleichung D) folgt schon aus dem als bewiesen vorausgesetzten Lehrsatze §. 6. IV., hätte sonach hier keiner neuen Ableitung bedurft, wenn für gewöhnlich von der kantenberührenden Kugel die Rede wäre.

- §. 13. Der Nenner  $\sqrt{a^2-q^2}$  ist nichts Anderes als der Werth von AF, d. h. als die Eutfernung der Spitze des körperlichen Eckes von seiner Basis. Man erhält daher aus L den Satz:
  - Die Kante eines regulären Polyeders ist die mittlere Proportionale zwischem dem Durchmesser der umschriebenen Kugel und der genannten Entfernung AF; dagegen erhält man aus Gleichung II.:
  - Der Durchmesser der Kantenkugel verhält sich zur Kante selbst, wie der Halbmesser der Eckbasis zur Entfernung der letzteren von der Eckspitze.

Anmerkung. Wie die letzten beiden Sätze auch aus den Proportionen MA:AK=AB:AF und MK:AK=BF:AF folgen; so lässt sich namentlich der erstere noch mit Hilfe eines Kreises ableiten, der von M aus durch A und B geht, indem unmittelbar 2MA:AB=AB:AF ist. Durch diesen Satz wird es möglich, den Halbmesser der kantenberührenden Kugel für die etwaigen Berechnungen und Constructionen zu umgehen, wenn man statt seiner die wohl minder wichtige Grösse AF oder gar (2AM-AF) noch ausser q in Anwendung bringt, wie solches in mehreren Lehrbüchern bei dem Ikosaeder, mitunter auch bei dem Tetraeder oder Oktaeder, aber nirgends, söweit mir bekannt, in consequenter Durchführung und ohne Rücksicht auf die besondere Gestaltung eines einzelnen Körpers geschehen ist.

§. 14. Bezeichnet r den Halbmesser des umschriebenen,  $\varrho$  den des einbeschriebenen Kreises der Grenzfläche und P den Halbmesser der einbeschriebenen Kugel, so hat man bekanntlich die Gleichung:

$$P^2 = R^2 - r^2$$
 (oder  $P^2 = \mathcal{R}^2 - \varrho^2$ ).

Setzt man hier den im vorigen Paragraphen entwickelten Werth von R (oder R) ein, so erhält man weiter:

III. 
$$2P=a$$
.  $\sqrt{\frac{a^2}{a^2-q^2}-\frac{4r^2}{a^2}}$  oder  $\left.\begin{array}{c} \text{für den Durchmesser der einbeschriebenen} \\ =a. \sqrt{\frac{q^2}{a^2-q^2}-\frac{4\varrho^2}{a^2}} \end{array}\right\}$  Kugel.

Wenn C den Kubikinhalt eines regelmässigen Körpers bezeichnet, die übrigen Buchstaben aber ihre bisherige Bedeutung behalten, so ist:

IV. 
$$C = \frac{1}{4}O \cdot P^{*} = \frac{1}{3} \cdot \frac{4n}{2(n+m)-nm} \cdot g \cdot \frac{a}{2} \cdot \sqrt{\frac{a^{2}}{a^{2}-q^{4}} - \frac{4r^{2}}{a^{3}}}$$
  

$$= \frac{1}{6} \cdot Sga \sqrt{\frac{a^{2}}{a^{2}-q^{2}} - \frac{4r^{3}}{a^{2}}}.$$

Zusatz. Der halbe Neigungswinkel ist spitzer Winkel einer rechtwinkeligen Dreiecks, eingeschlossen von den Halbmessern  $\mathbb{Z}$  und  $\varrho$ , gegenüber dem Halbmesser P; daher:

$$\sin \frac{1}{4}\varphi = \frac{P}{R}$$
,  $\sec \frac{1}{2}\varphi = \frac{R}{\varrho}$ ,  $\tan \frac{1}{2}\varphi = \frac{P}{\varrho}$  u. s. f.

§. 15. Ausserdem, dass m>2 und n>2 sein muss, kann, schon nach §. 9., wegen des Nenners der dortigen Brüche, ein Kürper mit gleichnamigen Grenzfiguren und mit Ecken von gleichvielen Kanten nur dann bestehen, wenn 2(n+m)>nm ist; er würde undenkbar, sobald 2(n+m) > nm wäre. Daher kann es, wenn man die Kürper mit convex-concaven Ecken nicht besendem zählt, üherhaupt nur fünf Gattungen solcher Kürper gebes. Da kein Raum von lauter concaven Ecken umschlossen, ein regelmässiger Körper seinem Begriff nach nicht convex-concav sein kaum so gibt es nur fünf reguläre Körper.

In jedem dieser fünf Fälle ist auch  $q \le a$ , wesshalb die Wertha von R, R, P und C reell sind. Wenn aber 2(n+m) = nm ist, so ist auch q = a, wedurch R, R, R, R, R unbestimmbar oder imaginär werden.

# Anwendungen auf die fünf möglichen Fälle.

- §. 16. Anwendung des in §. 11. I. enthaltenen Lehrsatzes.
- 1. Wird ein körperliches Eck von drei congruenten gleichseitigen Dreiecken gebildet, so ist n=3, daher die Basis des körperlichen Ecks ein gleichseitiges Dreieck, und zwar d=a, also  $q=\frac{a\sqrt{3}}{3}$ ,  $\left(\frac{q}{a}\right)^2=\frac{1}{8}$ .
- 2. Bei einem körperlichen Eck aus vier gleichseitigen, gleich zu einander geneigten Dreiecken ist n=4, daher die Basis ein Quadrat mit der Seite d=a und dem Halbmesser  $q=a\frac{\sqrt{2}}{2}$ , weher  $\left(\frac{q}{a}\right)^2=\frac{1}{3}$ .

<sup>\*)</sup>  $C=\frac{1}{3}\theta$ . P folgt unmittelbar aus §. 6. IV. als Zusatz und wird in vielen Lehrbüchern als solcher gegeben.

- 3. Bei einem körperlichen Eck aus fünf gleichseitigen gleich zu einander geneigten Dreiecken ist n=5, die Basis also ein regelnässiges Fünfeck mit der Seite d=a und dem Halbmesser  $q=\frac{a}{2}\sqrt{\frac{10+2\sqrt{5}}{5}}=\frac{a}{10}\sqrt{5(10+2\sqrt{5})}$ , woher  $\left(\frac{q}{a}\right)^2=\frac{5+\sqrt{5}}{10}$ .
- 4. Ist das körperliche Eck von drei congruenten Quadraten gebildet, so ist n=3, die Basis des Ecks ein gleichseitiges Dreieck mit der Seite  $d=a\sqrt{2}$  und dem Halbmesser  $q=d\sqrt{\frac{\sqrt{3}}{3}}$  with  $d=a\sqrt{2}$  woher  $\left(\frac{q}{a}\right)^2=\frac{1}{4}$ .
- 5. Kommen endlich drei congruente regelmässige Fünsecke im Körpereck zusammen, so ist n=3, somit die Basis des Eckes ein gleichseitiges Dreieck mit der Seite  $d=a.\frac{1+\sqrt{5}}{2}$  und dem Halbmesser  $q=d.\frac{\sqrt{3}}{2}=a.\frac{(1+\sqrt{5})\sqrt{3}}{6}$ , also  $\left(\frac{q}{a}\right)^2=\frac{3+\sqrt{5}}{6}$ .
  - §. 17. Anwendung des Lehrsatzes §. 11. II. resp. der Formeln des §. 12.

Bezeichnet men im Allgemeinen  $\frac{a^2}{a^2-q^2} = \frac{1}{1-\binom{q}{a}}$  mit  $f^2$  oder

 $\frac{a}{\sqrt{a^2-g^2}}$  mit f, und nach den fünf besonderen Fällen mit  $f_1$ ,  $f_2$ ,  $f_4$ ,  $f_5$ , so erhält man:

$$f_{1}^{2} = \frac{1}{1 - \frac{1}{3}} = \frac{1}{3}, \quad \text{also } f_{1} = \frac{1}{3}\sqrt{6};$$

$$f_{2}^{2} = \frac{1}{1 - \frac{1}{4}} = 2, \quad \text{,} \quad f_{2} = \sqrt{2};$$

$$f_{3}^{2} = \frac{1}{1 - \frac{5 + \sqrt{5}}{10}} = \frac{5 + \sqrt{5}}{2}, \quad \text{,} \quad f_{3} = \sqrt{10 + 2\sqrt{5}};$$

$$f_{4}^{2} = \frac{1}{1 - \frac{3}{4}} = 3, \quad \text{,} \quad f_{4} = \sqrt{3};$$

$$f_{5}^{2} = \frac{1}{1 - \frac{3 + \sqrt{5}}{2}} = \frac{(1 + \sqrt{5})^{2} \cdot 3}{4}, \quad \text{,} \quad f_{5} = \frac{1}{3}(1 + \sqrt{5})\sqrt{3}.$$

Für den Durchmesser der Eckenkuget erhält man sogleich 2R=af. Ierner erhält man für den Durchmesser der Kantenkugel:

$$2\mathbf{X}_{1} = q_{1}f_{1} = a \cdot \frac{\sqrt{3}}{3} \cdot \frac{\sqrt{6}}{2} = a \cdot \frac{1}{2}\sqrt{2};$$

$$2\mathbf{X}_{2} = q_{2}f_{2} = a \cdot \frac{\sqrt{2}}{2} \cdot \sqrt{2} = a;$$

$$2\mathbf{X}_{3} = q_{3}f_{3} = a \cdot \frac{1}{2}\sqrt{\frac{10+2\sqrt{5}}{5}} \cdot \sqrt{\frac{10+2\sqrt{5}}{4}} = a \cdot \frac{1+\sqrt{5}}{2};$$

$$2\mathbf{X}_{4} = q_{4}f_{4} = a \cdot \frac{\sqrt{6}}{3} \cdot \sqrt{3} = a\sqrt{2};$$

$$2\mathbf{X}_{5} = q_{5}f_{5} = a \cdot \frac{(1+\sqrt{5})\sqrt{3}}{6} \cdot \frac{(1+\sqrt{5})\sqrt{3}}{2} = a\left(\frac{1+\sqrt{5}}{2}\right)^{2}.$$

Anmerkung. Der Factor von a für 2X sei im Allgemeine mit v bezeichnet, so dass also 2X = av für alle Fälle gelte.

§. 18. Anwendung des §. 14., nämlich der Formel für den Durchmesser der Flächenkugel.

Um 2P zu berechnen, hat man

in den ersten drei Fällen 
$$\frac{4r^2}{a^2} = \frac{4}{3}$$
;

im vierten Falle 
$$\frac{4r^2}{a^2}$$
=2, im fünften  $\frac{4r^2}{a^2}$ = $\frac{10+2\sqrt{5}}{5}$ 

Bezeichnet man diese Grösse mit  $p^2$ , so ist:

$$f_{1}^{2}-p_{1}^{2}=\frac{1}{2}-\frac{4}{5}=\frac{1}{6};$$

$$f_{2}^{2}-p_{2}^{2}=2-\frac{4}{5}=\frac{3}{5};$$

$$f_{3}^{2}-p_{3}^{2}=\frac{5+\sqrt{5}}{2}-\frac{4}{5}=\frac{7+3\sqrt{5}}{6}=\frac{(3+\sqrt{5})^{3}}{12};$$

$$f_{4}^{2}-p_{4}^{2}=3-2=1;$$

$$f_{5}^{2}-p_{5}^{2}=\frac{3(1+\sqrt{5})^{2}}{4}-\frac{10+2\sqrt{5}}{5}=\frac{50-22\sqrt{5}}{20}.$$

Bezeichnet man die Wurzel aus jedem dieser Ausdrücke mit so erhält man:

$$w_{1} = \frac{1}{5}\sqrt{6};$$

$$w_{2} = \frac{1}{5}\sqrt{6};$$

$$w_{3} = \frac{(3+\sqrt{5})\sqrt{3}}{6};$$

$$w_{4} = 1;$$

$$w_{4} = 1;$$

$$\frac{\lambda_{2} d_{1}}{\delta} = \frac{1}{5}\sqrt{\frac{50+22\sqrt{5}}{5}} = \frac{1}{10}\sqrt{\frac{5(50+22\sqrt{5})}{5}}.$$

Sogleich ist für jeden Fall 2P=aw.

# §. 19. Anwendung des §. 14. oder der Forme.

Da ausser den bereits angeführten Grössen in den ersten drei Fällen immer m=3 und  $g=a^2\cdot\frac{\sqrt{3}}{4}$ , im vierten m=4! und  $g=a^2$  und im fünften m=5 und  $g=a^2\cdot\frac{1}{4}\sqrt{5(5+2\sqrt{5})}$  ist, so erhält man zunächst für  $S=\frac{4n}{2(n+m)-nm}$  in den einzelnen Fällen folgende Werthe:

$$S_{1} = \frac{4.3}{2(3+3)-3.3} = 4; \quad S_{2} = \frac{4.4}{2(4+3)-4.3} = 8;$$

$$S_{3} = \frac{4.5}{2(5+3)-5.3} = 20; \quad S_{4} = \frac{4.3}{2(3+4)-3.4} = 6;$$

$$S_{5} = \frac{4.3}{2(3+5)-3.5} = 12.$$

Nun ist nach §. 14.  $C = \frac{1}{6} . Sga \sqrt{\frac{a^2}{a^2 - q^2} - \frac{4r^2}{a^2}} = \frac{1}{6} . S.w.g.a;$ 

$$C_{1} = \frac{1}{6} \cdot 4 \cdot \frac{\sqrt{6}}{6} \cdot \frac{\sqrt{3}}{4} \cdot a^{3} = a^{3} \cdot \frac{1}{15} \sqrt{2};$$

$$C_{2} = \frac{1}{6} \cdot 8 \cdot \frac{\sqrt{6}}{3} \cdot \frac{\sqrt{3}}{4} \cdot a^{3} = a^{3} \cdot \frac{1}{5} \sqrt{2};$$

$$C_{3} = \frac{1}{6} \cdot 20 \cdot \frac{(3 + \sqrt{5})\sqrt{3}}{6} \cdot \frac{\sqrt{3}}{4} \cdot a^{3} = a^{3} \cdot \frac{1}{5} (3 + \sqrt{5});$$

$$C_{4} = \frac{1}{6} \cdot 6 \cdot 1 \cdot a^{3} = a^{3};$$

$$C_{5} = \frac{1}{6} \cdot 12 \cdot \frac{\sqrt{5(50 + 22\sqrt{5})}}{10} \cdot \frac{\sqrt{5(5 + 2\sqrt{5})}}{4} \cdot a^{3} = a^{3} \cdot \frac{1}{6} (15 + 7\sqrt{5}).$$

# S. 20. Berechnung des Neigungswinkels zweier Grenzflächen.

Da in den ersten drei Fällen  $\frac{1}{2\varrho} = \frac{1}{a}\sqrt{3}$ , im vierten  $\frac{1}{2\varrho} = \frac{1}{a}$  und im fünften  $\frac{1}{2\varrho} = \frac{1}{a}\sqrt{5-2\sqrt{5}}$  ist; so rechnet man äusserst bequem

$$\sec^{\frac{1}{2}}\varphi = \frac{\mathcal{R}}{\varrho} = 2\mathcal{R} \cdot \frac{1}{2\varrho} = av \cdot \frac{1}{2\varrho} \,,$$

oder auch

$$\operatorname{tg} {}_{\bullet}^{1} \varphi = \frac{P}{\varrho} = 2P \cdot \frac{1}{2\varrho} = a \cdot w \cdot \frac{1}{2\varrho}.$$

Man erhält:

Zur Probe findet man durchaus  $\sec^{21}{}_{1}\varphi - \operatorname{tg}^{2}{}_{1}\varphi = 1$ , so dass also die Werthe von v, w, sowie von f richtig sein müssen.

Anmerkung. Insofern die Berechnung von v nach §. 17. weniger Reductionen erfordert als die Berechnung von w nach §. 18, so ist jedenfalls sec ½ m bequemsten zu finden.

# §. 21. Construction des Durchmessers der Kantenkugel.

Man sieht aus §. 17. und §. 18., dass der Durchmesser der Kantenkugel auf einen einfacheren Zahlenwerth führt, als die Durchmesser der beiden anderen Kugeln. Hieraus lässt sich auch darauf schliessen, dass dieser Durchmesser im Allgemeinen an leichtesten zu construiren ist. In der That gehen aus den in §. 17. gefundenen Werthen von 2% folgende Sätze hervor, die sich auch einzeln für jeden Kürper synthetisch und zwar ohne alle Schwierigkeit beweisen lassen:

- 1) Bei dem Tetraeder ist der Durchmesser 2X<sub>1</sub> der kantenberührenden Kugel so gross wie die Kathete eines gleichschenklig-rechtwinkeligen Dreiecks, welches die Kante zur Hypotenuse hat
  - 2) Bei dem Octaeder ist 2R2 so gross wie die Kante.
- 3) Bei dem Ikosaeder ist die Grösse desselben Durchmessers bestimmt:
  - a) unmittelbar gemäss der Form  $2X_3 = a \cdot \frac{1+\sqrt{5}}{2}$  durch die Diagonale eines regelmässigen Fünfecks, welches die Kantezur Seite hat, d. i. durch die Diagonale der Eckbasis;
  - b) nach der Form 2X<sub>3</sub> = ½a(1 + √5) durch den Durchmesen eines regelmässigen Zehnecke, welches die halbe Karin zur Seite hat.
  - 4) Bei dem Hexaeder ist 23 = der Diagonale der Grenzfläck
- 5) Der Durchmesser der kantenberührenden Kugel bei de Dodekaeder ist:

- a) nach der Form  $2R_5 = a \cdot \left(\frac{1+\sqrt{5}}{2}\right)^2$  so gross wie die Diagonale eines regelmässigen Fünfecks, welches die Diagonale der Grenzfläche selbst wieder zur Seite hat, d. h. wie die Diagonale eines, parallel zu einer Seitenfläche geführten Schnittes, welcher durch die nächstliegenden Ecken geht;
- b) nach der Form 2R<sub>5</sub> = \frac{a(1+\sqrt{5})}{4}.(1+\sqrt{5})\$ so gross wie der Durchmesser eines regulären Zehnecks, welches die halbe Diagonale der Grenzsläche zur Seite hat, d. h. des in mehreren Lehrbüchern gebrauchten Schnittes, welcher durch den Mittelpunkt des Kürpers parallel zu einer Seitenfläche geführt wird;
- c) oder nach der, für die Construction bequemsten, Form 235=a(1+1+15) so gross wie die Summe aus der Kante und Diagonale der Grenzfläche.

Anmerkung. Wie leicht die andern beiden Kugelhalbmesser, wie der halbe Neigungswinkel eines regulären Körpers durch konstruction sich finden lassen, wenn & bekannt ist, leuchtet von elbst ein.

§. 22. Anwendung ebener Trigonometrie auf obige Formeln.

Es sei γ der halbe Centriwinkel, α der halbe Polygonwinkel er Grenzfläche, hingegen δ der halbe Centriwinkel der Eckbasis, thrend die übrigen Buchstaben ihre Bedeutung behalten, so ist:

$$\gamma = \frac{\pi}{m}, \quad \alpha = \left(\frac{1}{2} - \frac{1}{m}\right)\pi, \quad \delta = \frac{\pi}{n}.$$

Von der Grenzfläche ist:

 $r = 1a.\csc \gamma$ ,  $\varrho = 1a.\cot \gamma$ ,  $d = 2.a.\sin \alpha = 2a.\cos \gamma$ 

ie Zahl 
$$p^2 = \frac{4r^2}{a^2} = \csc^2 \gamma$$
.

Von der Eckhasis ist:

 $q = \frac{1}{2}d \cdot \csc \delta = a \cdot \sin \alpha \cdot \csc \delta = a \cdot \cos \gamma \cdot \csc \delta$ 

ler

$$\frac{q}{a} = \frac{\cos \gamma}{\sin \delta} = \frac{\cos \frac{\pi}{m}}{\sin \frac{\pi}{m}}.$$

Nun folgt weiter:

I. 
$$f = \sqrt{\frac{1}{1 - \left(\frac{q}{a}\right)^2}} = \frac{\sin \delta}{\sqrt{\sin^2 \delta - \cos^2 \gamma}}$$
$$= \frac{\sin \frac{\pi}{n}}{\sqrt{\cos \pi \cdot \cos \left(\frac{\pi}{n} + \frac{\pi}{n}\right) \cos \left(\frac{\pi}{n} - \frac{\pi}{n}\right)}}$$

Bekanntlich ist:

 $R: \mathbf{X} = a: q = \sin \delta : \cos \gamma$ , also auch  $f: v = \sin \delta : \cos \gamma$ , woher;

II. 
$$v = \frac{\cos \gamma}{\sqrt{\sin^2 \delta - \cos^2 \gamma}} = \frac{\cos \frac{\pi}{m}}{\sqrt{\cos \pi \cdot \cos \left(\frac{\pi}{m} + \frac{\pi}{n}\right) \cos \left(\frac{\pi}{m} - \frac{\pi}{n}\right)}}$$

. Ferner ist:

$$w^{2} = f^{2} - p^{2} = \frac{\sin^{2}\delta}{\sin^{2}\delta - \cos^{2}\gamma} - \frac{1}{\sin^{2}\gamma} = \cot^{2}\gamma \cdot \frac{\cos^{2}\delta}{\sin^{2}\delta - \cos^{2}\gamma}$$

also

III. 
$$w = \cot y \cdot \frac{\cos \delta}{\sqrt{\sin^2 \delta - \cos^2 \gamma}}$$

$$= \cot g \frac{\pi}{m} \cdot \frac{\cos \frac{\pi}{n}}{\sqrt{\cos \pi \cdot \cos \left(\frac{\pi}{m} + \frac{\pi}{n}\right) \cos \left(\frac{\pi}{m} - \frac{\pi}{n}\right)}}$$

Nun sind die Durchmesser der drei Kugeln folgende:

$$2R=a.f$$
,  $2X=a.v$  und  $2P=a.w$ .

Der Inhalt einer Grenzfläche ist  $= \frac{1}{4}ma^2 \cdot \cot y$ . Daher

IV. 
$$O = \frac{mn}{2(n+m)-nm} a^2 \cdot \cot g \frac{\pi}{m}$$
$$= \frac{1}{2\left(\frac{1}{m}+\frac{1}{n}\right)-1} \cdot a^2 \cdot \cot g \frac{\pi}{m}.$$

V. 
$$C = \frac{1}{4} \cdot O \cdot w \cdot a = \frac{1}{2(n+m)-nm} \cdot a^3 \cdot \sqrt{\frac{\cot g^2 \frac{\pi}{m} \cos \frac{\pi}{n}}{\cot g^2 \frac{\pi}{m} \cdot \cos \frac{\pi}{n}}}$$

$$= \frac{1}{1^4 \cdot \left(\frac{1}{m} + \frac{1}{n}\right) - \frac{1}{2}} \cdot a^3 \cdot \sqrt{\frac{\cot g^2 \frac{\pi}{m} \cdot \cos \frac{\pi}{n}}{\cot g^2 \frac{\pi}{m} \cdot \cos \frac{\pi}{n}}}$$

Anmerkung. Die Grössen  $\frac{1}{m} - \frac{1}{n}$  und  $\frac{1}{m} + \frac{1}{n}$  erleiden für Körper mit gleichnamigen Flächen und gleichviel-kantigen Ecken, amsomehr für reguläre Körper (§. 15.), folgende Beschränkungen:

$$\bigcirc)^{-\frac{1}{2}} > \frac{1}{m} - \frac{1}{n} > -\frac{1}{2};$$

$$\bigcirc) 1 > \frac{1}{m} + \frac{1}{n} > \frac{1}{2}.$$

Wegen  $\odot$ ) ist  $\cos\left(\frac{\pi}{m} - \frac{\pi}{n}\right)$  immer positiv, wegen  $\mathbb{D}$ ) ist  $\cos\pi.\cos\left(\frac{\pi}{m} + \frac{\pi}{n}\right)$  ebenfalls immer positiv; daher

$$\sqrt{\cos \pi . \cos \left(\frac{\pi}{m} + \frac{\pi}{n}\right) \cos \left(\frac{\pi}{m} - \frac{\pi}{n}\right)}$$

tell, so lange namentlich die zweite Beschränkung statt findet, a die erste ohnedem da sein muss, wenn man überhaupt nur an ine Flächen- und Raumbegränzung denken will.

(.) Die Verhältnisse zwischen den Kugelhalbmessern eines einzelen Körpers ergeben sich in folgender Weise:

VII. 
$$\frac{P}{R} = \frac{\omega}{v} = \frac{\cos \frac{\pi}{n}}{\sin \frac{\pi}{m}},$$
VIII. 
$$\frac{R}{R} = \frac{v}{f} = \frac{\cos \frac{\pi}{n}}{\sin \frac{\pi}{n}},$$
VIII. 
$$\frac{P}{R} = \frac{\omega}{f} = \cot \frac{\pi}{n} \cdot \cot \frac{\pi}{n}.$$

Das Verhältniss VI. gibt zugleich; sin 1 g.

11

Das Verhältniss VII. gibt den Sinus des Winkels zwischen den Durchmesser der Eckenkugel und der Kante.

Das Verhältniss VIII. gibt den Sinus der Neigung vom Durchmed ser der Eckenkugel zur Grenzfläche

Weitere Betrachtungen dürften wohl hier nicht am Orte sein; wir überlassen sie daher dem Leser.

## XVIII.

# Ueber ein paar Doppelintegrale.

Von dem

Herrn Professor Dr. O. Schlömilch an der Universität zu Jena.

Unter den bestimmten Integralen, welche die Ausmerksamket der Analytiker mehrsach in Anspruch genommen haben, besinde sich eine ziemliche Reihe solcher, die unter den Kormen

$$\int_0^\infty \frac{\cos bx}{a^2 + x^2} \varphi(x) dx \text{ und } \int_0^\infty \frac{\sin bx}{a^2 + x^2} \psi(x) dx$$

stehen, und zwar sind dieselben desswegen von Interesse, weil weistentheils nicht so leicht ist, convergente Reihen für ihre Berechnung aufzustellen. Es wird daher nicht ohne Interesse seit, wenn ich hier ein paar allgemeine Entwickelungen gebe, welche zeigen, dass sich die meisten jener Integrale aus den einfachsten. Fällen  $\varphi(x) = 1$ ,  $\psi(x) = x$ , nämlich aus den sehr bekannten Formen

$$\int_0^\infty \frac{\cos kx}{a^2+x^2} dx = \frac{\pi}{2k} e^{-ak}, \tag{1}$$

$$\int_0^\infty \frac{\sin kx}{a^2 + x^2} x dx = \frac{\pi}{2} e^{-ak} \tag{2}$$

ableiten lassen.

Ich gehe von dem Doppelintegrale aus:

$$S = \int_0^\infty \frac{\cos bx}{a^2 + x^2} dx \int_0^\infty f(t) \cos x t dt, \qquad (3)$$

reria ainmutliche Constanten als wesentlich positive Grüssen angeschen werden und f(t) eine beliebige, aber innerhalb der Grensen t=0 bis t=c endliche und continuirliche Funktion bezeichnet. Da unter diesen Voraussetzungen die Funktion zweier Variablen

$$\frac{\cos bx}{a^2+x^2} \cdot f(t)\cos xt$$

innerhalb der Integrationsgränzen  $x=0, x=\infty, t=0, t=c$  ebenalls endlich und stetig bleibt, so ist die Umkehrung der Integraionsfolge gestattet und demnach

$$S = \int_0^c f(t) dt \int_0^\infty \frac{\cos bx \cos tx}{a^2 + x^2} dx. \tag{4}$$

Man übersieht nun auf der Stelle, dass sich hier die Formel 1) anwenden lässt, sobald man das Cosinusprodukt in eine Cosinussumme zerlegt hat, aber man darf zugleich nicht übersehen, lass jene Formel ein wesentlich positives k voraussetzt, und diess bithigt uns zu einer Unterscheidung. Ist nämlich erstlich b > c, w ist auch b > t wegen der Integrationsgränzen für t, und mithin lürfen wir

$$\cos bx \cos tx = \frac{1}{2}\cos(b+t)x + \frac{1}{2}\cos(b-t)x$$

etzen, wo b+t und b-t zugleich positiv sind. Man bekommt ann unter Benutzung der Formel (1) für k=b+t und k=b-t:

$$S = \int_0^{\infty} f(t) dt \left[ \frac{\pi}{4a} e^{-a(b+t)} + \frac{\pi}{4a} e^{-a(b-t)} \right],$$

i. durch Vergleichung des ersten und letzten Werthes von S, für b > c:

$$\int_0^\infty \frac{\cos bx}{a^2 + x^2} dx \int_0^c f(t) \cos xt dt$$

$$= \frac{\pi}{4a} e^{-ab} \int_0^c \left[ e^{at} + e^{-at} \right] f(t) dt, \qquad (5)$$

Ist zweitens  $b \leqslant c$  (aber natürlich > 0), so zerlege man das m 0 bis c gehende Integral in zwei andere, welche sich von 0 is b und von b bis c erstrecken; es wird dann

$$S = \int_0^b f(t) dt \int_0^\infty \frac{\cos bx \cos tx}{a^2 + x^2} dx$$

$$+ \int_b^a f(t) dt \int_0^\infty \frac{\cos tx \cos bx}{a^2 + x^2} dx.$$

Hier ist im ersten Doppelintegrale wegen der Integrationsgränzen b und b, zwischen denen t liegt, b > t und mithin

$$\cos bx \cos tx = \frac{1}{2} \cos(b+t)x + \frac{1}{2} \cos(b-t)x;$$

im zweiten Doppelintegrale dagegen ist zufelge der Integration gränzen b und c jederzeit c > t > b, und mithin muss man hi wo t > b ist,

$$\cos tx \cos bx = \frac{1}{4}\cos(t+b)x + \frac{1}{4}\cos(t-b)x$$

setzen. Wendet man jetzt die Formel (1) an, so ergiebt sich ander Stelle

$$S = \int_0^b f(t) dt \left[ \frac{\pi}{4a} e^{-a(b+t)} + \frac{\pi}{4a} e^{-a(b-t)} \right]$$

$$+ \int_b^c f(t) dt \left[ \frac{\pi}{4a} e^{-a(t+b)} + \frac{\pi}{4a} e^{-a(t-b)} \right],$$

und wenn man berücksichtigt, dass

$$\int_0^b f(t)dt e^{-a(b+t)} + \int_b^a f(t)dt e^{-a(t+b)}$$

$$= \int_0^a f(t)dt e^{-a(b+t)}$$

ist, so kann man hieraus die Form

$$S = \frac{\pi}{4a} e^{-ab} \int_{0}^{b} f(t)e^{-at} dt + \frac{\pi}{4a} e^{-ab} \int_{0}^{b} f(t)e^{+at} dt + \frac{\pi}{4a} e^{+ab} \int_{b}^{b} f(t)e^{-at} dt$$

ableiten. Zerlegt man noch das dritte Integral in

$$\frac{\pi}{4a}e^{+ab}\left[\int_0^c f(t)e^{-at}dt - \int_0^b f(t)e^{-at}dt\right]$$

und vergleicht darauf die erste und letzte Form von S, so gelan man zu dem Theoreme:

$$\int_0^\infty \frac{\cos bx}{a^2 + x^2} dx \int_0^c f(t) \cos xt dt$$

$$= \frac{\pi}{4a} (e^{+ab} + e^{-ab}) \int_0^c e^{-at} f(t) dt$$

$$-\frac{\pi}{4a} e^{+ab} \int_0^b e^{-at} f(t) dt + \frac{\pi}{4a} e^{-ab} \int_0^b e^{+at} f(t) dt.$$

Bevor Wir Beispiele zu diesem nicht unwichtigen Satze gebe wollen wir erst ein Correlat dazu aufstellen.

Dasselbevergiebt sich leicht, wenn man auf das Doppelintegt

$$S = \int_0^\infty \frac{\sin bx}{a^2 + x^2} \partial x \int_0^a f(t) \sin xt dt \tag{7}$$

ganz die vorigen Transformationen anwendet; der Unterschied besteht nur darin, dass man das in

$$S = \int_0^{c} f(t) dt \int_0^{\infty} \frac{\sin bx \sin tx}{a^2 + x^2} dx$$

vorkommende Sinusprodukt in eine Cosinusdifferenz zerlegt, statt dass früher eine Cosinussumme vorkam. Man findet so ohne Schwierigkeit

für b > c:

$$\int_{0}^{\infty} \frac{\sin bx}{a^{2}+x^{2}} dx \int_{0}^{c} f(t) \sin x t dt$$

$$= \frac{\pi}{4a} e^{-ab} \int_{0}^{c} [e^{at} - e^{-at}] f(t) dt;$$
(8)

ferner

für b > c:

$$\int_{0}^{\infty} \frac{\sin bx}{a^{2} + x^{2}} dx \int_{0}^{c} f(t) \sin xt dt$$

$$= \frac{\pi}{4a} (e^{+ab} - e^{-ab}) \int_{0}^{c} e^{-at} f(t) dt$$

$$- \frac{\pi}{4a} e^{+ab} \int_{0}^{b} e^{-at} f(t) dt + \frac{\pi}{4a} e^{-ab} \int_{0}^{b} e^{+at} f(t) dt.$$
(9)

Als erstes Beispiel benutzen wir die Substitution  $f(t) = \frac{1}{t}$  in die Formeln (8) und (9); es wird dann

für b > c:

$$\int_0^\infty \frac{\sin bx}{a^2 + x^2} dx \int_0^\infty \frac{\sin xt}{t} dt$$

$$= \frac{\pi}{4a} e^{-ab} \left[ \int_0^\infty \frac{dt}{t} e^{+at} - \int_0^\infty \frac{dt}{t} e^{-at} \right].$$

Setzt man links  $xt=\tau$ , so geht das nach t genommene Integral in

$$\int_0^{cx} \frac{\sin \tau}{\tau} d\tau = Si(cx)$$

ther, we Si den Integralsinus bezeichnet. Nimmt man ferner im ersten Integrale rechts  $t=-\frac{u}{a}$ , im zweiten  $t=\frac{u}{a}$ , so wird

Theil XI.

$$\int_{0}^{\infty} \frac{dt}{t} e^{+at} - \int_{0}^{\infty} \frac{dt}{t} e^{-at}$$

$$= -\int_{-ac}^{0} \frac{du}{u} e^{-a} - \int_{0}^{ac} \frac{du}{u} e^{-a} = -\int_{-ac}^{+ac} \frac{du}{u} e^{-u}$$

$$= \int_{ac}^{\infty} \frac{du}{u} e^{-a} - \int_{-ac}^{\infty} \frac{du}{u} e^{-u} = -li(e^{-ac}) + li(e^{+ac}),$$

und mittelst dieser Transformationen haben wir jetzt

$$\int_0^{bb} \frac{\sin bx}{a^2+x^2} Si(cx) dx = \frac{\pi}{4a} e^{-ab} \left[ li(e^{+ac}) - li(e^{-ac}) \right]$$

$$b > c.$$

Die Formel (9) dagegen giebt als Werth desselben Integ im Falle b < c:

$$\frac{\pi}{4a}e^{+ab}\left[\int_0^c \frac{dt}{t}e^{-at} - \int_0^b \frac{dt}{t}e^{-at}\right]$$
$$-\frac{\pi}{4a}e^{-ab}\left[\int_0^c \frac{dt}{t}e^{-at} - \int_0^b \frac{dt}{t}e^{+at}\right].$$

Hier geht die erste Integraldifferenz für  $t=rac{u}{a}$  über in

$$\int_0^{ac} \frac{du}{u} e^{-u} - \int_0^{ab} \frac{du}{u} e^{-u} = \int_{ab}^{ac} \frac{du}{u} e^{-u}$$

$$= \int_{ab}^{\infty} \frac{du}{u} e^{-u} - \int_{ac}^{\infty} \frac{du}{u} e^{-u} = -li(e^{-ab}) + li(e^{-ac}).$$

Die zweite Differenz verwandelt sich, wenn man im ersten l grale  $t=\frac{u}{a}$ , im zweiten  $t=-\frac{u}{a}$  setzt, wie folgt:

$$\int_{0}^{ac} \frac{du}{u} e^{-u} + \int_{-ab}^{0} \frac{du}{u} e^{-u} = \int_{-ab}^{ac} \frac{du}{u} e^{-u}$$

$$= \int_{-ab}^{\infty} \frac{du}{u} e^{-u} - \int_{ac}^{\infty} \frac{du}{u} e^{-u} = -li(e^{+ab}) + li(e^{-ac}),$$

und vermöge dieser Transformationen wird jetzt für b < c:

$$\int_0^\infty \frac{\sin bx}{e^2 + x^2} Si(cx) dx$$

$$= \frac{\pi}{4a} \left[ e^{-ab} li(e^{+ab}) - e^{+ab} li(e^{-ab}) \right]$$

$$+ \frac{\pi}{4a} \left[ e^{ab} - e^{-ab} \right] li(e^{-ab}).$$

Geht man noch zur Gränze für unendlich wachsende c über und erinnert sich, dass

$$\operatorname{Lim} Si(cx) = Si(\infty) = \frac{\pi}{2},$$

$$\operatorname{Lim} li(e^{-ac}) = li(0) = 0$$

ist, so gelangt man zu der schon bekannten, für jedes positive a und b geltenden Formel:

$$\int_0^{\infty} \frac{\sin bx}{a^2 + x^2} dx = \frac{1}{2a} \left[ e^{-ab} li(e^{+ab}) - e^{+ab} li(e^{-ab}) \right].$$

Ein zweites bemerkenswerthes Beispiel liefert die Annahme  $c=\infty$ ,  $f(t)=t^{\mu-1}$ , wobei 'die Formel

$$\int_0^\infty t^{\mu-1}\cos xtdt = \frac{\Gamma(\mu)\cos\frac{1}{2}\mu\pi}{x^{\mu}}, \ 0 < \mu < 1$$

in Anwendung gebracht werden kann. Die Formel (6) giebt jetzt

$$\Gamma(\mu) \cos \frac{1}{2} \mu \pi \int_0^{\infty} \frac{\cos bx}{a^2 + x^2} \cdot \frac{dx}{x^{\mu}}$$

$$= \frac{\pi}{4a} \left( e^{+ab} + e^{-ab} \right) \int_0^{\infty} t^{\mu - 1} e^{-at} dt$$

$$- \frac{\pi}{4a} e^{+ab} \int_0^b t^{\mu - 1} e^{-at} dt + \frac{\pi}{4a} e^{-ab} \int_0^b t^{\mu - 1} e^{+at} dt.$$

Bezeichnen wir nun wie folgt:

$$\int_0^k u^{\mu-1} e^{+u} du = \Gamma_1(\mu, k),$$

$$\int_0^k u^{\mu-1} e^{-u} du = \Gamma_2(\mu, k);$$

so folgt für n=at, k=ab:

$$\int_{0}^{b} t^{\mu-1}e^{+at} dt = \frac{1}{a^{\mu}}\Gamma_{1}(\mu, ab),$$

$$\int_{0}^{b} t^{\mu-1}e^{-at} dt = \frac{1}{a^{\mu}}\Gamma_{2}(\mu, ab);$$

und so erhalten wir jetzt ohne Schwierigkeit

$$\int_{0}^{\infty} \frac{\cos bx}{a^{2} + x^{2}} \frac{dx}{x^{\mu}} = \frac{\pi}{4} \frac{e^{+ab} + e^{-ab}}{a^{\mu+1}} \sec \frac{1}{2} \mu \pi$$

$$+ \frac{\pi}{4} \frac{\Gamma_{1}(\mu, ab)}{\Gamma(\mu) a^{\mu+1}} e^{-ab} \sec \frac{1}{4} \mu \pi - \frac{\pi}{4} \frac{\Gamma_{2}(\mu, ab)}{\Gamma(\mu) a^{\mu+1}} e^{+ab} \sec \frac{1}{2} \mu \pi,$$

we man nun  $\Gamma_1$  und  $\Gamma_2$  leicht in convergirende Reihen verwanden kann.

Die Formel (9) giebt in ähnlicher Weise

$$\begin{split} & \int_0^\infty \frac{\sin bx}{a^2 + x^2} \frac{dx}{x^{\mu}} = \frac{\pi}{4} \frac{e^{+ab} - e^{-ab}}{a^{\mu + 1}} \csc_{\frac{1}{2}\mu\pi} \\ & + \frac{\pi}{4} \frac{\Gamma_1(\mu, ab)}{\Gamma(\mu) a^{\mu + 1}} e^{-ab} \csc_{\frac{1}{2}\mu\pi} - \frac{\pi}{4} \frac{\Gamma_2(\mu, ab)}{\Gamma(\mu) a^{\mu + 1}} e^{+ab} \csc_{\frac{1}{2}\mu\pi}. \end{split}$$

Von besonderem Interesse ist der Fall  $\mu = \frac{1}{2}$ , wo  $\Gamma(\mu) = 1$  wird; man hat dann

$$\int_{0}^{\infty} \frac{\cos bx}{a^{2}+x^{2}} \frac{dx}{\sqrt{x}} = \frac{\pi}{\sqrt{2}} \frac{e^{+ab}+e^{-ab}}{4a\sqrt{a}}$$

$$+ \sqrt{\frac{\pi}{2}} \cdot \frac{\Gamma_{1}(\frac{1}{1}, ab)}{4a\sqrt{a}} e^{-ab} - \sqrt{\frac{\pi}{2}} \cdot \frac{\Gamma_{2}(\frac{1}{2}, ab)}{4a\sqrt{a}} e^{+ab},$$

$$\int_{0}^{\infty} \frac{\sin bx}{a^{2}+x^{2}} \frac{dx}{\sqrt{x}} = \frac{\pi}{\sqrt{2}} \frac{e^{+ab}-e^{-ab}}{4a\sqrt{a}}$$

$$+ \sqrt{\frac{\pi}{2}} \cdot \frac{\Gamma_{1}(\frac{1}{2}, ab)}{4a\sqrt{a}} e^{-ab} - \sqrt{\frac{\pi}{2}} \cdot \frac{\Gamma_{2}(\frac{1}{2}, ab)}{4a\sqrt{a}} e^{+ab}$$

Setzt man  $a^2$ ,  $b^2$ ,  $z^2$ ,  $t^2$  für a, b, x, u, so erhält man hi aus noch

$$\int_{0}^{\infty} \frac{\cos(b^{2}z^{2})}{a^{4}+z^{4}} dz = \frac{\pi}{4a^{3}\sqrt{2}} \left[ e^{(ab)^{2}} + e^{-(ab)^{2}} \right]$$

$$+ \frac{\sqrt{\pi}}{4a^{3}\sqrt{2}} e^{-(ab)^{2}} \int_{0}^{ab} dt e^{+t^{2}} - \frac{\sqrt{\pi}}{4a^{3}\sqrt{2}} e^{+(ab)^{2}} \int_{0}^{ab} dt e^{-t^{2}},$$

$$\int_{0}^{\infty} \frac{\sin(b^{2}z^{2})}{a^{4}+z^{4}} dz = \frac{\pi}{4a^{3}\sqrt{2}} \left[ e^{(ab)^{2}} - e^{-(ab)^{2}} \right]$$

$$+ \frac{\sqrt{\pi}}{4a^{3}\sqrt{2}} e^{-(ab)^{2}} \int_{0}^{ab} dt e^{+t^{2}} - \frac{\sqrt{\pi}}{4a^{3}\sqrt{2}} e^{+(ab)^{2}} \int_{0}^{ab} dt e^{-t^{2}}.$$

Bemerkenswerth ist hier noch, dass die Differenz beider Ist grale eine algebraische Grüsse (im Sinne Abel's) darstellt.

## XIX.

# Untersuchungen über die Theoreme von Cotes und Moivre.

Von dem
Herrn Doctor F. Arndt,
Lehrer am Gymnasium zu Stralsund.

Es ist bekannt, wie man durch die Theorie der imaginären Form  $\varrho(\cos\varphi + \sqrt{-1}\sin\varphi)$  zur Kenntniss der sämmtlichen imaginären Wurzeln der Gleichung  $x^n + 1 = 0$  oder  $x^n - 1 = 0$ , und dadurch zur Zerlegung der Functionen  $x^n+1$ ,  $x^n-1$  in Factoren ersten Grades gelangt. Werden je zwei conjugirte imaginäre Factoren durch Multiplication zu einem reellen Factor zweiten Grades vereinigt, so erhalt man eine Darstellung jener Functionen durch en Product aus reellen Factoren des ersten und zweiten Grades. Diese Herleitung des Cotesischen Theorems ist zwar höchst einsich, aber, da sie auf imaginären Betrachtungen beruht, nichts weniger als elementar, weshalb eine Herleitung ohne Hülse des lnaginären diesen Gegenstand dem Anfänger vielleicht zugänglicher machen dürste; denn wenn es ihm auch keine Schwierigkeit macht, mit imaginären Formen zu rechnen, so versteht er danit doch noch nicht die Bedeutung derselben, wie wir überhaupt eine lichtvolle Theorie über das Wesen des Imaginären wohl noch n erwarten haben. Die Darstellungsmethode, welche ich auf den Otesischen Satz anwende, wird sich auch auf den Moivreschen Satz ausdehnen lassen; eine Herleitung des letztern ohne Hülfe des Imaginären ist übrigens von Göpel im VI. Bande des Archivs Seite 102. ff. bekannt gemacht.

#### §. 1.

Zerlegung der Function  $X=x^n+1$ .

Es sei  $x^2-\alpha x+\beta$  ein trinomischer Divisor der Function  $x^2+1$ , der sich nicht in einfache reelle Factoren zerlegen lässt; dann muss, wie aus der Gleichung  $x^2-\alpha x+\beta=(x-\frac{1}{4}\alpha)^2-(\frac{1}{4}\alpha^2-\beta)$ 

hervorgeht,  $\beta$  positiv und zugleich  $\frac{1}{4}\alpha^2 < \beta$  sein. Um  $\alpha$  un bestimmen, setze man

$$\frac{x^{n}+1}{x^{2}-\alpha x+\beta}=x^{n-2}+A_{1}x^{n-3}+A_{2}x^{n-4}+....+A_{n-3}x+A_{1}$$

multiplicire zu beiden Seiten mit dem Nenner linker Hand, rechter Hand nach absteigenden Potenzen von x und iden beide Seiten der Gleichung; dann erhält man folgende Rela

$$A_{1} = \alpha,$$

$$A_{2} = \alpha A_{1} - \beta,$$

$$A_{3} = \alpha A_{2} - \beta A_{1},$$

$$A_{n-2} = \alpha A_{n-3} - \beta A_{n-4},$$

$$0 = \alpha A_{n-2} - \beta A_{n-3},$$

$$1 = \beta A_{n-2}.$$

Der Coefficient  $\beta$  lässt sich sogleich bestimmen, wenn zwischen je zwei auf einander folgenden Relationen elimini kommt nämlich:

$$A_{1}^{2} - A_{2} = \beta,$$

$$A_{2}^{2} - A_{1}A_{3} = \beta(A_{1}^{2} - A_{2}) = \beta^{2},$$

$$A_{3}^{2} - A_{2}A_{4} = \beta(A_{2}^{2} - A_{1}A_{3}) = \beta^{3},$$

$$A^{2}_{n-3} - A_{n-4}A_{n-2} = \beta^{n-3},$$

$$A^{2}_{n-2} = \beta^{n-2},$$

$$1 = \beta^{2}A^{2}_{n-2} = \beta^{n}.$$

In Folge der letzten Gleichung muss  $\beta=1$  sein, went gerade; wenn n aber gerade, so kann es zwar sowohl = -1 sein, indessen hat man auch hier  $\beta=1$  zu nehmen nach dem Obigen positiv ist. Es ist also  $\beta=1$ , folglich der Gleichung  $\beta A_{n-2}=1$  auch  $A_{n-2}=1$ . Eliminirt man nu  $A_{n-2}$  aus den obigen Gleichungen, so erhält man

(1) 
$$\frac{x^{n}+1}{x^{2}-\alpha x+1} = x^{n-2} + A_{1}x^{n-3} + A_{2}x^{n-4} + \dots + A_{n-5}x + A_{1} = \alpha,$$

$$A_{1} = \alpha,$$

$$A_{2} = \alpha A_{1} - 1,$$

$$A_{3} = \alpha A_{2} - A_{1},$$

$$\dots$$

$$A_{n-3} = \alpha A_{n-4} - A_{n-5},$$

$$1 = \alpha A_{n-3} - A_{n-4},$$

$$0 = \alpha \cdot 1 - A_{n-3}.$$

Bestimmt man aus diesen Relationen rückwärts  $A_{n-2}$ ,  $A_{n-4}$ ,  $A_{n-4}$ , etc., so erhält man leicht

$$A_{n-3} = A_1$$
,  $A_{n-4} = A_2$ ,  $A_{n-5} = A_3$ , u. s. w.,

md in der Reihe

$$A_1, A_2, A_3, \ldots A_{n-3}, A_{n-4}, A_{n-3}$$

sind folglich je zwei von den Enden gleichweit abstehende Coefficienten einander gleich. Auch liegt dies ganz in der Natur der Sache; denn wenn man in (1)  $x=\frac{1}{y}$  setzt, so findet man

$$\frac{y^{n}+1}{y^{2}-\alpha y+1}=y^{n-2}+A_{n-3}y^{n-3}+A_{n-4}y^{n-4}+...+A_{2}y^{2}+A_{1}y+1,$$

und die Vergleichung dieser Relation mit (1) führt unmittelbar zu der im Vorhergehenden angezeigten Gleichheit der Coefficienten.

Die unmittelbare Bestimmung der Grössen  $A_1$ ,  $A_2$ ,  $A_3$ , ....  $A_{n-3}$ ,  $\alpha$  aus den Relationen (2) durch gewöhnliche Substitution führt uns jedenfalls zu einer höhern Gleichung; es lassen sich aber independente Ausdrücke für dieselben finden, wenn man  $\alpha=2\cos\varphi$  setzt, was jedenfalls erlaubt ist, da nach dem Vorhergehenden  $\alpha^2 < 1$ , folglich  $\alpha^2 < 4$ , und der absolute Werth von  $\alpha$  kleiner als 2 ist.

Die Benutzung der bekannten Formel

$$\sin(n+1)\varphi = 2\cos\varphi\sin n\varphi - \sin(n-1)\varphi$$

gieht nach und nach

(3)
$$A_{1} = 2\cos\varphi = \frac{\sin 2\varphi}{\sin\varphi},$$

$$A_{2} = \frac{2\cos\varphi\sin 2\varphi - \sin\varphi}{\sin\varphi} = \frac{\sin 3\varphi}{\sin\varphi},$$

$$A_{3} = \frac{2\cos\varphi\sin 3\varphi - \sin 2\varphi}{\sin\varphi} = \frac{\sin 4\varphi}{\sin\varphi},$$

$$A_{3} = \frac{\sin(n-2)\varphi}{\sin\varphi},$$

$$1 = \frac{\sin(n-1)\varphi}{\sin\varphi},$$

$$0 = \alpha.1 - A_{3-3} = \frac{\sin n\varphi}{\sin\varphi}.$$

Aus den beiden letzten Gleichungen ergiebt sich der Winkel

(4) 
$$\varphi = \frac{2k+1}{n}\pi,$$

wo k eine absolute ganze Zahl bedeutet. Die Rechaung giekt übrigens  $\varphi = \pm \frac{2k+1}{n}\pi$ , indessen hat das Vorzeichen auf cos $\varphi$  keinen Einfluss, weshalb es weggelassen werden darf. Somit wissen wir jetzt, dass die trinomische Form

(5) 
$$x^2 - 2x \cos \frac{2k+1}{n} \pi + 1$$

ein Divisor der Function  $x^n+1$  ist, und kennen zugleich die dem Quotienten  $\frac{x^n+1}{x^2-2x\cos\frac{2k+1}{n}\pi+1}$  gleiche ganze Function von x,

wobei noch zu bemerken, dass der Zähler in dem Ausdrucke von  $A_{p-1}$ , nämlich sin  $p\varphi=\sin\frac{2k+1}{n}p\pi$  am zweckmässigsten auf de einfachste Form gebracht wird. Um dies zu bewerkstelligen, sei  $\vartheta$  der bei der gewöhnlichen Division mit n in (2k+1)p bleibende Rest, so dass  $(2k+1)p=qn+\vartheta$  und  $\vartheta < n$ ; dann wird

$$\sin\frac{2k+1}{n}p\pi = \sin\left(q\pi + \frac{\partial\pi}{n}\right) = (-1)^q \sin\frac{\partial\pi}{n}.$$

Sollte  $\theta > \frac{1}{2}n$  sein, so kann man auch  $\sin \frac{(n-\theta)\pi}{n}$  statt  $\sin \frac{\theta\pi}{\pi}$  nehmen, we dann  $n-\theta < \frac{1}{2}n$  ist.

Aus dem Ausdruck (5), in welchem k eine beliebige absolute ganze Zahl ist, sieht man, dass es mehrere verschiedene trinomische Divisoren von  $x^n+1$  giebt. Diese sämmtlichen Divisoren sind, wie leicht erhellet,

$$x^2 - 2x\cos\frac{\pi}{n} + 1$$
,  $x^2 - 2x\cos\frac{3\pi}{n} + 1$ , ...  $x^2 - 2x\cos\frac{(n-1)\pi}{n} + 1$ 

für ein gerades n, und

$$x^2 - 2x\cos\frac{\pi}{n} + 1$$
,  $x^2 - 2x\cos\frac{3\pi}{n} + 1$ , ....  $x^2 - 2x\cos\frac{(n-2)\pi}{n} + 1$ 

für ein ungerades n, die Anzahl derselben also im ersten falle gleich  $\frac{n}{2}$ , im andern gleich  $\frac{n-1}{2}$ .

Demnächst ist nun die Zerlegung von  $x^n+1$  in Factorenleicht zu bewerkstelligen, wenn man nur folgenden Satz von den ganzen Functionen berücksichtigt: "Wenn, indem Z, Z', N ganze Functionen mit reellen Coefficienten bedeuten, die Bruchform  $\frac{Z''}{N}$  eine ganze Function ist, und N und Z eine Constante zum grössten gemeinen Maasse haben, so muss  $\frac{Z'}{N}$  eine ganze Function sein."

Dieser Satz, dessen Beweis ich hier übergehen darf, findet Anwendung auf das Obige.

Zuerst sei  $X=x^n+1=(x^2-2x\cos\frac{\pi}{n}+1)X_1$ , wo  $X_1$  eine ganze Function vom (n-2)ten Grade ist; nun ist das Product rechter Hand durch  $x^2-2x\cos\frac{3\pi}{n}+1$  theilbar, folglich  $X_1$  durch diesen Factor theilbar. Man kann also  $X_1=(x^2-2x\cos\frac{3\pi}{n}+1)X_2$  setzen, und erhält dadurch

$$X = (x^2 - 2x\cos\frac{\pi}{n} + 1)(x^2 - 2x\cos\frac{3\pi}{n} + 1)X_2$$

wo  $X_2$  eine ganze Function vom (n-4)ten Grade ist. Diese Zerlegung lässt sich für ein gerades n offenbar so weit fortsetzen, bis der letzte Factor eine Constante wird, und diese muss =1 sein, da das höchste Glied in X die Einheit zum Coefficienten hat. Ist n ungerade, so setzt man die Zerlegung fort, bis man auf eine ganze Function des ersten Grades kommt, von der Form x+m, und zeigt dann leicht, dass x+m=x+1 sein muss. Daher hat man

$$x^{n}+1=(x^{2}-2x\cos\frac{\pi}{n}+1)(x^{2}-2x\cos\frac{3\pi}{n}+1)...(x^{2}-2x\cos\frac{(n-1)\pi}{n}+1)$$

für ein gerades n, und

$$x^{2}+1=(x+1)(x^{2}-2x\cos{\frac{\pi}{n}}+1)(x^{2}-2x\cos{\frac{3\pi}{n}}+1)...$$

$$\cdots (x^2-2x\cos\frac{(n-2)\pi}{n}+1)$$

für ein ungerades n.

§. 2.

Zerlegung der Function  $X=x^n-1$ .

Man setze, um die reellen Divisoren zweiten Grades zu finden,

$$\frac{x^{n}-1}{x^{2}-\gamma x+\delta} = x^{n-2} + B_{1}x^{n-3} + B_{2}x^{n-4} + \dots + B_{n-3}x + B_{n-2},$$

und bilde daraus die Gleichungen:

$$B_{1} = \gamma,$$

$$B_{2} = \gamma B_{1} - \delta,$$

$$B_{3} = \gamma B_{2} - \delta B_{1},$$

$$\vdots$$

$$B_{n-2} = \gamma B_{n-3} - \delta B_{n-4},$$

$$0 = \gamma B_{n-2} - \delta B_{n-3},$$

$$-1 = \delta B_{n-3}.$$

Map erhält ähnlich wie in S. 1.

$$B_{1}^{2} - B_{2} = \delta,$$

$$B_{2}^{2} - B_{1}B_{3} = \delta(B_{1}^{2} - B_{2}) = \delta^{2},$$

$$\vdots \qquad \vdots \qquad \vdots \qquad \vdots$$

$$B^{2}_{n-3} - B_{n-4}B_{n-2} = \delta^{n-3},$$

$$B^{2}_{n-2} = \delta^{n-2},$$

$$1 = \delta^{2}B^{2}_{n-3} = \delta^{n};$$

folglich. da  $\delta$  positiv ist,  $\delta = 1$ ; ferner, wegen der Relation  $-1 = \delta B_{n-2}$ ,  $B_{n-2} = -1$ ; mithin

1) 
$$\frac{x^{n}-1}{x^{2}-\gamma x+1} = x^{n-2} + B_{1}x^{n-3} + B_{2}x^{n-4} + \dots + B_{n-3}x - 1,$$

$$\begin{cases}
B_{1} &= \gamma, \\
B_{2} &= \gamma B_{1} - 1, \\
B_{3} &= \gamma B_{2} - B_{1}, \\
\vdots &\vdots &\vdots \\
B_{n-3} &= \gamma B_{n-4} - B_{n-5}, \\
-1 &= \gamma B_{n-3} - B_{n-4}, \\
0 &= \gamma \cdot -1 - B_{n-3}.
\end{cases}$$

Bestimmt man rückwärts  $B_{n-3}$ ,  $B_{n-4}$ ,...., so erhält man leicht

$$B_{n-3} = -B_1$$
,  $B_{n-4} = -B_2$ ,  $B_{n-5} = -B_3$ , etc.,

und in der Reihe

$$B_1$$
,  $B_2$ ,  $B_3$ , ....  $B_{n-5}$ ,  $B_{n-4}$ ,  $B_{n-8}$ 

ist folglich die Summe von je zwei von den Enden gleich wet abstehenden Gliedern gleich Null. Dies erhellet übrigens auch leicht dadurch, dass man die Gleichung 1) durch die Substitution  $x=\frac{1}{y}$  transformirt.

Setzt man nun  $\gamma = 2\cos\psi$ , was erlaubt ist, so erhält man, wie in §. 1., nach und nach

$$B_{1} = \frac{\sin 2\psi}{\sin \psi},$$

$$B_{2} = \frac{\sin 3\psi}{\sin \psi},$$

$$\vdots$$

$$B_{n-3} = \frac{\sin (n-2)\psi}{\sin \psi},$$

$$-1 = \frac{\sin (n-1)\psi}{\sin \psi},$$

$$0 = \frac{\sin n\psi}{\sin \psi};$$

und aus den beiden letzten Gleichungen

4) 
$$\psi = \frac{2k\pi}{n}$$
,

wo k eine absolute ganze Zahl mit Ausschluss der Null bedeutet. Die trinomischen Divisoren von  $x^n-1$ , welche in der Form

5) 
$$x^2-2x\cos\frac{2k\pi}{n}+1$$

begriffen sind, werden also sein

$$x^2-2x\cos\frac{2\pi}{n}+1$$
,  $x^2-2x\cos\frac{4\pi}{n}+1$ , ....  $x^2-2x\cos\frac{(n-1)\pi}{n}+1$ 

fir ein ungerades \*, und

$$x^2 - 2x \cos \frac{2\pi}{n} + 1$$
,  $x^2 - 2x \cos \frac{4\pi}{n} + 1$ , ....  $x^2 - 2x \cos \frac{(n-2)\pi}{n} + 1$ 

für ein gerades n.

Beachtet man nun, dass im ersten Falle die binomische Form x-1, im andern die beiden binomischen Formen x-1, x+1Divisoren von  $x^n-1$  sind, so wird man leicht folgende Zerlegung erhalten:

$$x^2 - 1 = (x - 1)(x^2 - 2x\cos\frac{2\pi}{n} + 1)(x^2 - 2x\cos\frac{4\pi}{n} + 1)...$$

$$\dots (x^2-2x\cos\frac{(n-1)\pi}{n}+1)$$

Strein ungerades n. und

$$x^{n}-1 = (x-1)(x+1)(x^{2}-2x\cos\frac{2x}{n}+1)(x^{2}-2x\cos\frac{4\pi}{n}+1)...$$
  
.... $(x^{2}-2x\cos\frac{(n-2)\pi}{n}+1)$ 

für ein gerades n.

Setzt man in den Gleichungen (1) und 1) für die darin vor-kommenden Grössen ihre Werthe, so erhält man zwei Formeln, welche in einer bekannten Formel als specielle Fälle enthalten sind. Diese Formel ist nämlich folgende:

$$\sin\vartheta + x\sin2\vartheta + x^2\sin3\vartheta + \dots + x^{n-2}\sin(n-1)\vartheta$$

$$= \frac{\sin\vartheta - x^{n-1}\sin n\vartheta + x^n\sin(n-1)\vartheta}{x^2 - 2x\cos\vartheta + 1}.$$

Dieselbe geht nach einfachen Reductionen in (1) oder 1) dies; jenachdem man  $\vartheta = \frac{(2k+1)\pi}{n}$ , oder  $\vartheta = \frac{2k\pi}{n}$  setzt. Die vorhergehende allgemeine Gleichung, deren Herleitung ohne Hülfe des Imaginären aber wohl nicht ganz einfach sein dürfte, kann alse ebenfalls zum Nachweis dienen, dass  $x^2-2x\cos\frac{2k+1}{n}x+1$ ,  $x^2-2x\cos\frac{2k\pi}{n}+1$  resp. Divisoren von  $x^n+1$ ,  $x^n-1$  sind.

§. 4.

Aus dem Vorhergebenden ergiebt sich die Lösung folgender Aufgabe:

Man soll in dem allgemeinen Ausdrucke der trinomischen Factoren

$$x^2-\alpha x+1$$
 oder  $x^2-\gamma x+1$ 

von  $x^n+1$  oder  $x^n-1$  die sämmtlichen Werthe von a eder  $\gamma$  durch eine Gleichung darstellen.

In Bezug auf die Function  $x^n+1$  muss diese Gleichung von  $\binom{n}{2}$  ten oder vom  $\binom{n-1}{2}$  ten Grade sein, jenachdem n gerade oder ungerade; in Bezug auf die Function  $x^n-1$  aber wird sie vom  $\binom{n-2}{2}$  ten oder vom  $\binom{n-1}{2}$  ten Grade sein, jenachdem n gerade oder ungerade ist

Bestimmt man mittelst der Relationen (2) die Coefficienten  $A_1$ ,  $A_2$ ,  $A_3$ ,.... durch gewöhnliche Substitution, so findet man -

$$A_1 = \alpha$$
,  
 $A_2 = \alpha^2 - 1$ ,  
 $A_3 = \alpha^3 - 2\alpha$ ,  
 $A_4 = \alpha^4 - 3\alpha^2 + 1$ ,  
 $A_5 = \alpha^5 - 4\alpha^3 + 3\alpha$ ,  
 $A_6 = \alpha^6 - 5\alpha^4 + 6\alpha^2 - 1$ ,  
u. s. w.

Der Gang der Entwickelung zeigt, dass bei diesen Werthen die Vorzeichen der Glieder abwechseln, und die Exponeuten von a stets um 2 abnehmen; der Geübte wird ferner auch das Gesets entdecken, welches die numerischen Coefficienten der Glieder bei folgen. Es ist nämlich allgemein

[1] 
$$A_p = \alpha^p - (p-1)_1 \alpha^{p-2} + (p-2)_2 \alpha^{p-4} - (p-3)_3 \alpha^{p-6} + \dots$$

die Reihe so weit fortgesetzt, bis sie von selbst abbricht. Die!

Richtigkeit dieser Gleichung kann a posteriori durch die Bernoulische Schlussweise dargethan werden. Für  $\alpha = 2\cos\varphi$  war aber nach der obigen Entwickelung  $A_p = \frac{\sin(p+1)\varphi}{\sin\varphi}$ , folglich hat man die Gleichung

[2] 
$$\frac{\sin(p+1)\varphi}{\sin\varphi} = \alpha^p - (p-1)_1 \alpha^{p-2} + (p-2)_2 \alpha^{p-4} - (p-3)_3 \alpha^{p-6} + \dots,$$
  
wo  $\alpha = 2\cos\varphi$  ist.

Diese Gleichung, nach welcher die Function linker Hand nach den Potenzen von  $2\cos\varphi$  entwickelt wird; ist bekannt. Man gelangt zu eben dieser Gleichung, wenn man von den Relationen 2) ausgeht und dann  $\gamma=2\cos\psi$  setzt. Für  $p=\frac{n-2}{2}$ , won gerade, wird nun in  $[2]\sin(p+1)\varphi=\sin\frac{n}{2}\varphi$ , und dieser Ausdruck verschwindet für  $\varphi=\frac{2\pi}{n}, \frac{4\pi}{n}, \ldots \frac{(n-2)\pi}{n}$ , weshalb die sämmtlichen Werthe von  $\alpha$  in dem trinomischen Factor  $x^2-\alpha x+1$  von  $x^n-1$  durch folgende Gleichung vom  $(\frac{n-2}{2})$ ten Grade dargestellt werden:

[3] 
$$\alpha^{\frac{n-2}{2}} - (\frac{n-2}{2} - 1)_1^{\alpha^{\frac{n-2}{2}} - 2} + (\frac{n-2}{2} - 2)_1^{\alpha^{\frac{n-2}{2}} - 6} + \dots = 0,$$

we n eine gerade Zahl ist.

Für. n=10 z. B. ist diese Gleichung  $\alpha^4-3\alpha^2+1=0$ , und ihre Wurzeln sind  $2\cos\frac{1}{2}\pi$ ,  $2\cos\frac{2}{3}\pi$ ,  $2\cos\frac{4}{3}\pi$ . Die Auflösung der biquadratischen Gleichung giebt

$$\alpha = \pm \sqrt{(\frac{3}{2} \pm \frac{1}{2} \sqrt{5})},$$

und folglich

$$2\cos\frac{1}{5}\pi = \sqrt{(\frac{1}{3} + \frac{1}{2}\sqrt{5})}, \cos\frac{1}{5}\pi = 0.809;$$

$$2\cos\frac{2}{5}\pi = \sqrt{(\frac{3}{3} - \frac{1}{2}\sqrt{5})}, \cos\frac{2}{5}\pi = 0.309;$$

$$2\cos\frac{3}{5}\pi = -\sqrt{(\frac{1}{2} + \frac{1}{2}\sqrt{5})}, \cos\frac{3}{5}\pi = -0.309;$$

$$2\cos\frac{1}{5}\pi = -\sqrt{(\frac{1}{3} + \frac{1}{2}\sqrt{5})}, \cos\frac{1}{5}\pi = -0.809.$$

Um die Gleichung zu finden, deren Wurzeln die Werthe von ein dem der Function  $x^n+1$  zugehörigen Ausdrucke für ein gerades x sind, beachte man, dass  $A_p-A_{p-2}=\frac{\sin(p+1)\varphi-\sin(p-1)\varphi}{\sin\varphi}$   $=2\cos p\varphi$ , folglich, für  $A_p$ ,  $A_{p-2}$  ihre Werthe aus [1] gesetzt, wie man leicht findet,

[4] 
$$2\cos p\varphi = \alpha^p - p\alpha^{p-2} + \frac{1}{2}p(p-3)_1\alpha^{p-4} - \frac{1}{2}p(p-4)_2\alpha^{p-4} + \dots$$

Für  $p = \frac{n}{2}$ , wo n gerade, wird  $\cos p \varphi = \cos \frac{\pi}{2} \varphi$ , und diese Function verschwindet für  $\varphi = \frac{\pi}{n}$ ,  $\frac{3\pi}{n}$ , ....  $\frac{(n-1)\pi}{n}$ ; folglich hat diese Gleichung

$$[5] \alpha^{\frac{n}{2}} - \frac{n}{2} \alpha^{\frac{n}{2}-2} + \frac{1}{2} \cdot \frac{n}{2} \left(\frac{n}{2} - 3\right)_{1} \alpha^{\frac{n}{2}-1} - \frac{1}{3} \cdot \frac{n}{2} \left(\frac{n}{2} - 4\right)_{1} \alpha^{\frac{n}{2}-6} + \dots = 0$$

die Wurzeln

$$2\cos\frac{\pi}{n}$$
,  $2\cos\frac{3\pi}{n}$ ,  $2\cos\frac{5\pi}{n}$ , ....  $2\cos\frac{(n-1)\pi}{\pi}$ 

für ein gerades n.

Es sei z. B.  $\alpha = 10$ . Die Gleichung ist  $\alpha^5 - 5\alpha^3 + 5\alpha = 0$ , oder  $\alpha(\alpha^4 - 5\alpha^2 + 5) = 0$ , und ihre Wurzeln sind:

$$\begin{array}{lll} 2\cos\frac{1}{10}\pi &=& \sqrt{\left(\frac{5}{2} + \frac{1}{8}\sqrt{5}\right)},\\ 2\cos\frac{3}{10}\pi &=& \sqrt{\left(\frac{5}{2} - \frac{1}{2}\sqrt{5}\right)},\\ 2\cos\frac{5}{10}\pi &=& 0,\\ 2\cos\frac{7}{10}\pi &=& -\sqrt{\left(\frac{5}{2} - \frac{1}{2}\sqrt{5}\right)},\\ 2\cos\frac{7}{10}\phi &=& -\sqrt{\left(\frac{5}{4} + \frac{1}{4}\sqrt{5}\right)}. \end{array}$$

Ist ferner n ungerade, so ist nach dem Obigen  $A_{n-3} = A_{n-1}$ ; die Gleichung  $A_{n-1} - A_{n-3} = 0$  wird nach [1] vom  $\binom{n-1}{2}$ ta Grade, und sie wird daher alle Werthe von  $\alpha$  in dem der Function  $x^n+1$  zugehörenden trinomischen Factor enthalten. In der n+1

Grade, und sie wird daher alle Werthe von  $\alpha$  in dem der Function  $x^n+1$  zugehörenden trinomischen Factor enthalten. In der That wird  $A_{\frac{n-1}{2}}-A_{\frac{n-3}{2}}=\frac{\sin\frac{n+1}{2}\varphi-\sin\frac{n-1}{2}\varphi}{\sin\varphi}=\frac{\cos\frac{n}{2}\varphi}{\cos\frac{1}{2}\varphi}$ , und die ser Ausdruck verschwindet für  $\varphi=\frac{\pi}{n}$ ,  $\frac{3\pi}{n}$ , ....  $\frac{(n-2)\pi}{n}$ . Die Werzeln der Gleichung

$$\begin{bmatrix} 6 \end{bmatrix} \alpha^{\frac{n-1}{2}} - \left(\frac{n-1}{2} - 1\right)_{1} \alpha^{\frac{n-1}{2} - 2} + \left(\frac{n-1}{2} - 2\right)_{2} \alpha^{\frac{n-1}{2} - 4} - \dots$$

$$-\alpha^{\frac{n-1}{2} - 1} + \left(\frac{n-3}{2} - 1\right)_{1} \alpha^{\frac{n-1}{2} - 3} - \left(\frac{n-3}{2} - 2\right)_{2} \alpha^{\frac{n-1}{2} - 5} + \dots$$

sind folglich

$$2\cos\frac{\pi}{n}$$
,  $2\cos\frac{3\pi}{n}$ ,  $2\cos\frac{5\pi}{n}$ , ...  $2\cos\frac{(n-2)\pi}{n}$ ,

wenn = ungerade.

Für n = 5 z. B. ist die Gleichung  $\alpha^2 - \alpha = 1 = 0$ , und ihre Warzeln sind

$$2\cos\frac{1}{5}\pi = \frac{1}{2} + \frac{1}{2}\sqrt{5},$$

$$2\cos\frac{1}{5}\pi = \frac{1}{4} - \frac{1}{2}\sqrt{5}.$$

Diese Ausdrücke eignen sich übrigens am besten zur geonetrischen Eintheilung des Kreisumfangs in 10 gleiche Theile.

Für n = 7 ist  $\alpha^3 - \alpha^2 - 2\alpha + 1 = 0$ , und die Wurzeln sind  $2\cos\frac{1}{2}\pi$ ,  $2\cos\frac{3}{2}\pi$ ,  $2\cos\frac{5}{2}\pi$ .

Endlich ist für die Function xa-1 nach dem Obigen

$$B_{\frac{n-1}{2}} + B_{\frac{n-3}{2}} = 0; \text{ fernor } B_{\frac{n-1}{2}} + B_{\frac{n-3}{2}} = \frac{\sin\frac{n+1}{2}\varphi + \sin\frac{n-1}{2}\varphi}{\sin\varphi}$$

$$= \frac{\sin\frac{n}{2}\varphi}{\sin\frac{1}{3}\varphi},$$

md die Gleichung

$$\begin{vmatrix} 7 & \alpha^{\frac{n-1}{2}} - \left(\frac{n-1}{2} - 1\right)_1^{\alpha^{\frac{n-1}{2}} - 2} + \left(\frac{n-1}{2} - 2\right)_2^{\alpha^{\frac{n-1}{2}} - 4} - \dots \\ + \alpha^{\frac{n-1}{2}} - \left(\frac{n-3}{2} - 1\right)_1^{\alpha^{\frac{n-1}{2}} - 3} + \left(\frac{n-3}{2} - 2\right)_2^{\alpha^{\frac{n-1}{2}} - 5} - \dots \end{vmatrix} = 0$$

het folglich die Wurzeln

$$2\cos\frac{2\pi}{n}$$
,  $2\cos\frac{4\pi}{n}$ ,.... $2\cos\frac{(n-1)\pi}{n}$ ,

wenn n ungerade.

Z. B. für n=5 kommt die Gleichung  $\alpha^2 + \alpha - 1 = 0$ , deren Wurzeln

$$2\cos\frac{2}{5}\pi = -\frac{1}{5} + \frac{1}{2}\sqrt{5},$$

$$2\cos\frac{4}{5}\pi = -\frac{1}{2} - \frac{1}{2}\sqrt{5}.$$

§. 5.

#### Ueber den Moivreschen Satz.

Moivre hat den Cotesischen Lehrsatz auf die dreitheilige Function  $x^{2n}-2px^n+q$  erweitert (s. Miscellanea Analytica. p. 22. 23.). Für  $x^n=y$  geht diese Function über in die folgende  $x^n-2py+q=(y-p)^2-(p^2-q)$ , welche, wenn q negativ, oder venn q positiv und zugleich  $p^2>q$  ist, sich in die reellen einkehen Factoren  $y-p+\sqrt{p^2-q}$ ,  $y-p-\sqrt{p^2-q}$  zerlegt. Ist was  $p^2-q$  eine positive Grüsse, so hat die Function  $x^{2n}-2px^n+q$ 

die reellen Factoren  $x^n - (p - \sqrt{p^2 - q})$ ,  $x^n - (p + \sqrt{p^2 - q})$  welche nach dem Vorhergehenden leicht in reelle binomische untrinomische Factoren zerlegt werden.

Wenn nun aber q positiv,  $p^2 < q$ , also  $\sqrt{p^2 - q}$  imaginar, sei  $x = q^{\frac{1}{2n}}z$ , also

$$x^{2n}-2px^n+q=qz^{2n}-2pq^{\frac{1}{2}z^n}+q=q(z^{2n}-\frac{2p}{vq}z^{\frac{1}{2}n}+1);$$

man setze ferner  $\frac{p}{\sqrt{q}} = \cos g$ , was wegen  $p^2 < q$  stets erlaubt is so kommt  $x^{2n} - 2px^n + q = q(z^{2n} - 2\cos gz^n + 1)$ , und wir habe uns also mit der Function

$$X = x^{2n} - 2\cos qx^n + 1$$

zu beschäftigen.

Es sei  $x^2-\alpha x+\beta$  ein trinomischer Divisor der Function, a dass  $\beta$  positiv und  $\frac{1}{2}\alpha^2 < \beta$  ist, und man setze

$$\frac{x^{2n} - 2\cos gx^{n} + 1}{x^{2} - \alpha x + \beta}$$

$$= x^{2n-2} + A_{1}x^{2n-3} + A_{2}x^{2n-4} + \dots + A_{2n-2}x + A_{2n-2}$$

Man erhält hier folgende Relationen zwischen den unbestimmte Coefficienten:

$$A_{1} = \alpha,$$

$$A_{2} = \alpha A_{1} - \beta,$$

$$A_{3} = \alpha A_{2} - \beta A_{1},$$

$$\dots$$

$$A_{n-1} = \alpha A_{n-2} - \beta A_{n-3},$$

$$A_{n} = \alpha A_{n-1} - \beta A_{n-2} - 2 \cos g,$$

$$A_{n+1} = \alpha A_{n} - \beta A_{n-1},$$

$$A_{n+2} = \alpha A_{n+1} - \beta A_{n},$$

$$\dots$$

$$A_{2n-2} = \alpha A_{2n-3} - \beta A_{2n-4},$$

$$0 = \alpha A_{2n-2} - \beta A_{2n-3},$$

$$1 = \beta A_{2n-2}.$$

Nun lässt sich zunächst der Werth von  $\beta$  dadurch finden, die Relationen von Unten nach Oben hin benutzend, Grüssen  $A_{2n-2}$ ,  $A_{2n-3}$ ,  $A_{2n-4}$ ,.... successiv bestimmt. Es kom nämlich

$$A_{2n-3} = \frac{1}{\beta},$$

$$A_{2n-3} = \frac{\alpha A_{2n-3}}{\beta} = \frac{\alpha}{\beta^2} = \frac{A_1}{\beta^3},$$

$$A_{2n-4} = \frac{\alpha A_{2n-3}}{\beta} - \frac{A_{2n-3}}{\beta} = \frac{\alpha A_1 - \beta}{\beta^3} = \frac{A_2}{\beta^3},$$

$$A_{2n-5} = \frac{\alpha A_{2n-4}}{\beta} - \frac{A_{2n-3}}{\beta} = \frac{\alpha A_2 - \beta A_1}{\beta^4} = \frac{A_3}{\beta^4}, \text{ u. s. w.}$$

Auf diese Weise kommt man zuletzt auf die Gleichung

$$A_{n-1} = \frac{A_{n-1}}{\beta^{n}}, \text{ oder } A_{n-1}(\beta^{n}-1) = 0,$$

folglich  $\beta^n-1=0$ , daher, weil  $\beta$  positiv ist,  $\beta=1$ . Wegen der Gleichung  $1=\beta A_{2n-2}$  ist daher auch  $A_{2n-2}=1$ . Eliminirt man jetzt  $\beta$ ,  $A_{2n-2}$  aus den obigen Gleichungen, so erhält man

(a) 
$$\frac{x^{2n}-2\cos gx^{n}+1}{x^{2}-\alpha x+1} = x^{2n-2}+A_{1}x^{2n-3}+A_{2}x^{2n-4}+....+A_{2n-3}x+1,$$

$$A_{1} = \alpha,$$

$$A_{2} = \alpha A_{1}-1,$$

$$A_{3} = \alpha A_{2}-A_{1},$$

$$...$$

$$A_{n-1} = \alpha A_{n-2}-A_{n-3},$$

$$A_{n} = \alpha A_{n-1}-A_{n-2}-2\cos g,$$

$$A_{n+1} = \alpha A_{n}-A_{n-1},$$

$$...$$

$$1 = \alpha A_{2n-3}-A_{2n-4},$$

$$0 = \alpha \cdot 1-A_{2n-3};$$

ferner  $A_1 = A_{2n-3}$ ,  $A_2 = A_{2n-4}$ ,.... $A_{n-2} = A_n$ ; d. h. es sind in der Reihe

$$A_1, A_2, A_3, \dots A_{2n-5}, A_{2n-4}, A_{2n-3}$$

je zwei von den Enden gleich weit abstehende Glieder einander gleich. Um diese Coefficienten, so wie α zu bestimmen, setzen wir α=2cos φ; dann erhalten wir zuerst wie bei dem Cotesischen Lehrsatze:

$$\begin{pmatrix}
A_1 &= \frac{\sin 2\varphi}{\sin \varphi}, \\
A_2 &= \frac{\sin 3\varphi}{\sin \varphi}, \\
\vdots &\vdots &\vdots \\
A_{n-1} &= \frac{\sin n\varphi}{\sin \varphi};
\end{pmatrix}$$

$$A_{n} = \frac{\sin(n+1)\varphi}{\sin\varphi} - 2\cos\varphi,$$

$$A_{n+1} = \frac{\sin(n+2)\varphi}{\sin\varphi} - 2\cos\varphi \frac{\sin2\varphi}{\sin\varphi},$$

$$A_{n+2} = \frac{\sin(n+3)\varphi}{\sin\varphi} - 2\cos\varphi \frac{\sin3\varphi}{\sin\varphi},$$

$$A_{2n-3} = \frac{\sin(2n-2)\varphi}{\sin\varphi} - 2\cos\varphi \frac{\sin(n-2)\varphi}{\sin\varphi},$$

$$\begin{cases} 1 = \frac{\sin(2n-1)\varphi}{\sin\varphi} - 2\cos\varphi \frac{\sin(n-1)\varphi}{\sin\varphi},\\ 0 = \frac{\sin2n\varphi}{\sin\varphi} - 2\cos\varphi \frac{\sin n\varphi}{\sin\varphi}. \end{cases}$$

Die letzte Gleichung reducirt sich auf

(f) 
$$\cos n\varphi - \cos g \doteq 0$$
,

und da in Folge dieser Gleichung auch die vorletzte der Gleichungen (e) erfüllt wird, wie man leicht findet, so kann  $\varphi$  aus (f) bestimmt werden, und es folgt daraus, dass

$$\frac{x^{2n}-2\cos n\varphi x^n+1}{x^2-2\cos \varphi x+1}$$

stets eine ganze Function ist. Auch hat man für die letztere folgenden Ausdruck:

$$x^{2n-2} + \frac{\sin 2\varphi}{\sin \varphi} x^{2n-3} + \frac{\sin 3\varphi}{\sin \varphi} x^{2n-4} + \dots \\ \dots + \frac{\sin 3\varphi}{\sin \varphi} x^2 + \frac{\sin 2\varphi}{\sin \varphi} x + 1.$$

Löst man jetzt die Gleichung (f) auf, so kommt

$$n\varphi = \pm g + 2k\pi$$
,  $\varphi = \frac{2k\pi \pm g}{n}$ ;

folglich sind sämmtliche trinomische Divisoren der Function  $x^{2n}-2\cos gx^n+1$  in dem Ausdrucke

(g) 
$$x^2-2x\cos\frac{2k\pi+g}{n}+1$$

enthalten. Es ist vorstehend nachgewiesen, dass  $A_n = A_{n-2}$ ,  $A_{n+1} = A_{n-3}$ , u. s. w., und in der That findet man leicht, dass die Ausdrücke (d) bei der Asnahme  $\varphi = \frac{2k\pi \pm g}{n}$  der Reihe nach

t den 2 - 2 : creten in (c) zusammenfallen. Deshalb kann man 2 Quetienten der Division so darstellen:

(h) 
$$\frac{x^{2n} - 2x^n \cos g + 1}{x^2 - 2x \cos \frac{2k\pi + g}{n} + 1}$$

$$=x^{2n-2}+A_1x^{2n-8}+...+A_{n-1}x^{n-1}+...+A_1x+1,$$

o An-1 der mittlere Quotient, und

$$A_{1} = \frac{\sin 2\varphi}{\sin \varphi},$$

$$A_{2} = \frac{\sin 3\varphi}{\sin \varphi},$$

$$\vdots$$

$$A_{n-2} = \frac{\sin (n-1)\varphi}{\sin \varphi},$$

$$A_{n-1} = \frac{\sin n\varphi}{\sin \varphi} = \frac{1}{2} \frac{\sin \varphi}{\sin \varphi},$$

$$\varphi = \frac{2k\pi + g}{n}.$$

Die sämmtlichen Divisoren sind  $(k=0, 1, 2, \ldots)$  gesetzt) für nungerades n:

$$x^2-2x\cos\frac{g}{n}+1;$$

$$x^{2}-2x\cos\frac{2\pi+g}{n}+1, x^{2}-2x\cos\frac{2\pi-g}{n}+1;$$

$$x^2-2x\cos\frac{4\pi+g}{n}+1$$
,  $x^2-2x\cos\frac{4\pi-g}{n}+1$ ;

$$x^2 - 2x \cos \frac{(n-1)\pi + g}{8} + 1$$
,  $x^2 - 2x \cos \frac{(n-1)\pi - g}{n} + 1$ ;

rein gerades n:

$$x^2-2x\cos\frac{g}{n}+1;$$

$$x^2-2x\cos\frac{2\pi+g}{n}+1, x^2-2x\cos\frac{2\pi-g}{n}+1;$$

$$x^2 - 2x \cos \frac{4\pi + g}{n} + 1$$
,  $x^2 - 2x \cos \frac{4\pi - g}{n} + 1$ ;

$$x^{2}-2x\cos\frac{(n-2)\pi+g}{n}+1, x^{2}-2x\cos\frac{(n-2)\pi-g}{n}+1;$$

$$x^2 - 2x \cos \frac{n\pi + g}{n} + 1 = x^2 + 2x \cos \frac{g}{n} + 1.$$

Aehnlich wie bei dem Cotesischen Satze zeigt man at dass in dem einen oder andern Falle die Function  $x^{2n}-2x^n$  dem Producte sämmtlicher Divisoren gleich ist.

## XX.

# **Ueber die allgemeine Brennlini Kreises**.

Von dem Herausgeber.

#### §. 1.

Die Gleichung der Brennlinie des Kreises für den gewöhnlichen Zurückwerfung, wenn nämlich der Einfa und der Reflexionswinkel einander gleich gesetzt werden, rechtwinkligen Coordinaten, ist bekanntlich zuerst von de St. Laurent gesunden worden. Dagegen ist es nicht möglich gewesen, die Gleichung der Brennlinie des für den Fall der Brechung, oder vielmehr die Gleichung gemeinen Brennlinie des Kreises, wenn man nämlich auf Weise das Gesetz der Zurückwerfung und das Gesetz der 1 auf einen diese beiden Gesetze umfassenden allgemein druck bringt, zwischen recktwinkligen Coordinaten, zu nur einige besondere Fälle dieses allgemeinen Falls hat de St. Laurent erledigt, worüber man, so wie über die der Brennlinien und Brennflächen überhaupt, u. A. der Caustische Flächen und Linien. 30 ff. in meinen S menten zu dem Mathematischen Wörterbuche na kann. Meine mehrfachen Untersuchungen über diesen v und interessanten Gegenstand haben mich zu der Uebe geführt, dass, wenn man auch dazu gelangen sollte, die G der allgemeinen Brennlinie des Kreises zwischen recht Coordinaten in völlig entwickelter Form darzustellen, diese so complicirt ausfallen würde, dass ein wirklicher Gebri derselben bei der Construction der allgemeinen Brennli Kreises oder bei der Entwickelung der Eigenschaften dies zu machen nicht leicht möglich sein möchte, wobei m

hamerken kann, dass schon die Gleichung der Brennlinie des Kreises im Falle der gewöhnlichen Zurückwerfung zwischen rechtwinkligen Coordinaten bis zum sechsten Grade steigt, wie man sich ebenfalls aus dem angeführten Artikel des Mathematischen Wörterbuchs (18.) überzeugen kann, wenn sich auch diese Gleichung immer noch in ziemlich einfacher und eleganter Form darstellen lässt. Ich habe daher versucht, bei der allgemeinen Brennlinie des Kreises, deren Kenntniss in vielen Beziehungen von Wichtigkeit ist, ein Mittel in Anwendung zu bringen, welches schon bei vielen anderen Curven, z. B. bei den Cycloiden und Epicycloiden, mit grossem Vortheil angewandt worden ist, so dass man nämlich die Natur der Curve nicht bloss durch eine, sondern rielmehr durch zwei Gleichungen ausdrückt, und bin dadurch zu Resultaten gelangt, welche ich der Mittheilung nicht unwerth halte, weil dieselben namentlich eine gar keinen analytischen Schwierigkeiten unterliegende, ganz unzweideutige Berechnung der rechtwinkligen Coordinaten der Punkte der allgemeinen Brennlinie des Kreises, und dadurch also auch eine leichte Construction derbelben gestatten, so wie ich auch überhaupt der Meinung bin, dass die Gleichungen, welche ich im Folgenden entwickeln werde, die meiste Bequemlichkeit darbieten, wenn man der allgemeinen Brennlinie des Kreises zu irgend einem praktischen Zwecke bedarf. Dass sich aber die zwei in Rede stehenden Gleichungen der allgemeinen Brennlinie des Kreises auch zur Entwickelung der Eigenschaften dieser Curve auf ganz ähnliche Art anwenden lassen, wie nan z. B. die Eigenschaften der Cycloide aus deren beiden bekannen Gleichungen abzuleiten pflegt, versteht sich von selbst, welches edoch eine Untersuchung ist, die ich, um die vorliegende Abhandung für jetzt nicht zu sehr auszudehnen, späteren besondern Aufsätzen vorbehalte, indem, wie gesagt, meine Absicht für jetzt ur darauf gerichtet ist, die beiden, die Natur der allgemeinen krennlinie des Kreises ausdrückenden Gleichungen zu gewinnen. lollten auf diese beiden Gleichungen gegründete Untersuchungen ber die Berührenden, über den Krümmungskreis, über die Evo-ution, über Quadratur, Rectification u. s. w. der allgemeinen Brennlinie des Kreises von anderen Mathematikern mir mitgetheilt verden, bevor meine eigenen Untersuchungen über alle diese Gepostände geschlossen sind, so würde ich für diese Mittheilungen cht bloss sehr`dankhar sein, sondern dieselben auch, ohne alle ksicht auf meine eignen Arbeiten, sehr gern und sogleich in an Archive abdrucken lassen.

§. 2.

Den Mittelpunkt des gegehenen Kreises wollen wir als Anfang mes rechtwinkligen Coordinatensystems der xy annehmen, und ie Coordinaten des die auf den gegehenen Kreis fallenden Strahmaussendenden strahlenden Punktes in diesem Systeme durch product den kreisen der kreises, indem denselben als positiv oder als negativ betrachtet, jenachdem von dem strahlenden Punkte auf den Kreis fallenden Strahlen ein concave oder convexe Seite treffen, sei R. Durch den vahlenden Punkt (pq) denke man sich ein dem primitiven vsteme der xy paralleles Coordinatensystem gelegt, und bezeichne

den von einem beliebigen, von dem Punkte (pq) ausgehenden Strahle mit dem positiven Theile der ersten Axe dieses Systems eingeschlossenen Winkel, indem man denselben von dem positiven Theile der ersten Axe des in Rede stehenden Systems an durch dessen Coordinatenwinkel hindurch von 0 bis  $360^\circ$  zählt, durch  $\varphi$ . Das im Falle der Reflexion als positiv, im Falle der Refraction als negativ betrachtete reciproke Ablenkungsverhältniss sei  $\mu$ , und dessen absoluter oder numerischer Werth werde durch  $(\mu)$  bezeichnet. Ferner seien  $p_1$ ,  $q_1$  die Coordinaten des Einfallspunktes des von dem Punkte (pq) ausgegangenen Strahls auf dem gegebenen Kreise in dem Systeme der xy; und denkt man sich nun durch den Punkt  $(p_1q_1)$  ein dem Systeme der xy paralleles Coordinatensystem gelegt, so soll der Winkel, welchen der als von dem Punkte  $(p_1q_1)$  ausgehend gedachte abgelenkte Strahl mit dem positiven Theile der ersten Axe dieses Systems einschliesst, indem man denselben von dem positiven Theile der ersten Axe des in Rede stehenden Systems an durch dessen Coordinatenwinkel hindurch von 0 bis  $360^\circ$  zählt, durch  $\varphi_1$  bezeichnet werden.

Dies vorausgesetzt, haben wir nun nach den in meinen Optischen Untersuchungen. Theil II. Leipzig. 1847. S. 12. für die Ablenkung bei dem Kreise entwickelten Formeln ") zur Bestimmung der Grössen  $p_1$ ,  $q_1$ ,  $q_2$  die folgenden Formeln:

$$K = -p\cos\varphi - q\sin\varphi,$$

$$L = -p\sin\varphi + q\cos\varphi;$$

$$\sin\theta = \frac{L}{R};$$

$$p_1 = p + (K + R\cos\theta)\cos\varphi,$$

$$q_1 = q + (K + R\cos\theta)\sin\varphi;$$

$$\frac{\cos\varphi_1}{(\mu)} = \cos\varphi - \cos(\varphi + \theta)(\cos\theta + \frac{1}{\mu}\sqrt{1 - \mu^2\sin\theta^2}),$$

$$\frac{\sin\varphi_1}{(\mu)} = \sin\varphi - \sin(\varphi + \theta)(\cos\theta + \frac{1}{\mu}\sqrt{1 - \mu^2\sin\theta^2});$$

bei denen man zu beachten hat, dass K, L Hülfsgrössen sind und dass der absolute Werth des Winkels  $\Theta$ , welcher positiv und negativ sein kann, nie grösser als  $90^{\circ}$  zu nehmen ist.

Lassen wir aber den Winkel  $\varphi$  in  $\varphi'$  übergehen, so mögen die Grössen K, L,  $\Theta$ ,  $p_1$ ,  $q_1$ ,  $q_1$  respective in K', L',  $\Theta'$ ,  $p_1'$ ,  $q_1'$ ,  $q_1'$  übergehen, und wir erhalten nach dem Vorhergehenden die folgenden Gleichungen:

<sup>\*)</sup> Man kann diese Formeln auch ohne Schwierigkeit aus den immeiner Abhandlung Archiv. Theil IV. Nr. XX. entwickelten allgementen Formeln ableiten, worauf daher den Leser hier der Kürze wege zu verweisen erlaubt sein mag.

$$K' = -p\cos\varphi' - q\sin\varphi',$$

$$L' = -p\sin\varphi' + q\cos\varphi';$$

$$\sin\Theta' = \frac{L'}{R};$$

$$p_1' = p + (K' + R\cos\Theta')\cos\varphi',$$

$$q_1' = q + (K' + R\cos\Theta')\sin\varphi';$$

$$\frac{\cos\varphi_1'}{(\mu)} = \cos\varphi' - \cos(\varphi' + \Theta')(\cos\Theta' + \frac{1}{\mu}\sqrt{1 - \mu^2\sin\Theta'^2}),$$

$$\frac{\sin\varphi_1'}{(\mu)} = \sin\varphi' - \sin(\varphi' + \Theta')(\cos\Theta' + \frac{1}{\mu}\sqrt{1 - \mu^2\sin\Theta'^2}).$$

Die Gleichungen der geraden Linien, in denen die den Winkeln  $\varphi$  und  $\varphi'$  entsprechenden abgelenkten Strahlen liegen, sind, wie auf der Stelle erhellet:

3) 
$$\begin{cases} y-q_1 = (x-p_1) \tan \varphi_1, \\ y-q_1' = (x-p_1') \tan \varphi_1' \end{cases}$$

oder

4) 
$$\begin{cases} x - p_1 = (y - q_1) \cot \varphi_1, \\ x - p_1' = (y - q_1') \cot \varphi_1'. \end{cases}$$

Bestimmt man aus diesen Gleichungen x, y als unbekannte Grössen, so sind bekanntlich x, y die Coordinaten des Durchschnittspunkts der beiden geraden Linien, in denen die den Winkeln  $\varphi$  und  $\varphi'$  entsprechenden abgelenkten Strahlen liegen. Aus 3 und 4) erhält man aber durch Subtraction

$$q_1' - q_1 = x \left( \tan \varphi_1 - \tan \varphi_1' \right) - \left( p_1 \tan \varphi_1 - p_1' \tan \varphi_1' \right),$$

$$p_1' - p_1 = y \left( \cot \varphi_1 - \cot \varphi_1' \right) - \left( q_1 \cot \varphi_1 - q_1' \cot \varphi_1' \right);$$

also

$$\begin{aligned} (q_1' - q_1)\cos\varphi_1\cos\varphi_1' + (p_1\sin\varphi_1\cos\varphi_1' - p_1'\cos\varphi_1\sin\varphi_1') \\ &= x\sin(\varphi_1 - \varphi_1'), \\ (p_1' - p_1)\sin\varphi_1\sin\varphi_1' + (q_1\cos\varphi_1\sin\varphi_1' - q_1'\sin\varphi_1\cos\varphi_1') \\ &= -y\sin(\varphi_1 - \varphi_1'); \end{aligned}$$

felglich

$$\begin{cases} x = \frac{(q_1' - q_1)\cos\varphi_1\cos\varphi_1' + (p_1\sin\varphi_1\cos\varphi_1' - p_1'\cos\varphi_1\sin\varphi_1')}{\sin(\varphi_1 - \varphi_1')} \\ y = \frac{(p_1' - p_1)\sin\varphi_1\sin\varphi_1' + (q_1\cos\varphi_1\sin\varphi_1' - q_1'\sin\varphi_1\cos\varphi_1')}{\sin(\varphi_1' - \varphi_1)} \end{cases}$$

§. 3.

Man denke sich nun, dass  $\varphi$  sich um  $\varDelta \varphi$  ändere, und dass dadurch die Veränderungen

$$\Delta K$$
,  $\Delta L$ ,  $\Delta \Theta$ ,  $\Delta p_1$ ,  $\Delta q_1$ ,  $\Delta \varphi_1$ 

von

$$K$$
,  $L$ ,  $\Theta$ ,  $p_1$ ,  $q_1$ ,  $\varphi_1$ 

herbeigeführt werden, so hat man im vorhergehenden Paragraphen

$$K' = K + \Delta K,$$
  
 $L' = L + \Delta L,$   
 $\Theta' = \Theta + \Delta \Theta,$   
 $p_1' = p_1 + \Delta p_1,$   
 $q_1' = q_1 + \Delta q_1,$   
 $q_1' = q_1 + \Delta q_1,$ 

zu setzen, und erhält dadurch aus 5) mittelst leichter Rechnung:

$$x = -\frac{\cos\varphi_1\cos(\varphi_1 + \Delta\varphi_1)\Delta\varphi_1 - \{p_1\sin\Delta\varphi_1 + \cos\varphi_1\sin(\varphi_1 + \Delta\varphi_1)\Delta\varphi_1\}}{\sin\Delta\varphi_1}$$

$$y = \frac{\sin \varphi_1 \sin(\varphi_1 + \Delta \varphi_1) \Delta p_1 + \{q_1 \sin \Delta \varphi_1 - \sin \varphi_1 \cos(\varphi_1 + \Delta \varphi_1) \Delta q_1\}}{\sin \Delta \varphi_1}$$

oder, wenn man im Zähler und Nenner dieser Brüche durch der dividirt:

$$x = -\frac{\cos\varphi_1\cos(\varphi_1 + \Delta\varphi_1)\frac{\Delta q_1}{\Delta\varphi_1} - (p_1\frac{\sin\Delta\varphi_1}{\Delta\varphi_1} + \cos\varphi_1\sin(\varphi_1 + \Delta\varphi_1)\frac{\Delta p_1}{\Delta\varphi_1})}{\frac{\sin\Delta\varphi_1}{\Delta\varphi_1}}$$

$$y = \frac{\sin \varphi_1 \sin(\varphi_1 + \Delta \varphi_1) \frac{\Delta p_1}{\Delta \varphi_1} + \{q_1 \frac{\sin \Delta \varphi_1}{\Delta \varphi_1} - \sin \varphi_1 \cos(\varphi_1 + \Delta \varphi_1) \frac{\Delta q_1}{\Delta \varphi_1}}{\frac{\sin \Delta \varphi_1}{\Delta \varphi_1}}$$

Die Coordinaten der Punkte der allgemeinen Brennline der Kreises sind offenbar die Gränzen, denen die Brüche auf der rechten Seiten der beiden vorhergehenden Gleichungen sich albem wenn  $\Delta \varphi$  sich der Null nähert. Ueberlegt man nun, dass, was  $\Delta \varphi$  sich der Null nähert, sich natürlich auch  $\Delta \varphi_1$  der Null nähert, und bezeichnet der Kürze wegen von jetzt an die Coordinate der Punkte der allgemeinen Brennlinie des Kreises durch x, y sich so erhält man aus den beiden vorhergehenden Gleichungen met bekannten Sätzen der Differentialrechnung auf der Stelle:

6) 
$$\begin{cases} x = -\cos \varphi_1^2 \frac{\partial q_1}{\partial \varphi_1} + (p_1 + \sin \varphi_1 \cos \varphi_1 \frac{\partial p_1}{\partial \varphi_1}), \\ y = \sin \varphi_1^2 \frac{\partial p_1}{\partial \varphi_1} + (q_1 - \sin \varphi_1 \cos \varphi_1 \frac{\partial q_1}{\partial \varphi_1}); \end{cases}$$

oder

7) 
$$\begin{cases} x = -\cos \varphi_1^2 \left( \frac{\partial q_1}{\partial \varphi} : \frac{\partial \varphi_1}{\partial \varphi} \right) + \left\{ p_1 + \sin \varphi_1 \cos \varphi_1 \left( \frac{\partial p_1}{\partial \varphi} : \frac{\partial \varphi_1}{\partial \varphi} \right) \right\}, \\ y = \sin \varphi_1^2 \left( \frac{\partial p_1}{\partial \varphi} : \frac{\partial \varphi_1}{\partial \varphi} \right) + \left\{ q_1 - \sin \varphi_1 \cos \varphi_1 \left( \frac{\partial q_1}{\partial \varphi} : \frac{\partial \varphi_1}{\partial \varphi} \right) \right\}. \end{cases}$$

Um nun die beiden Gleichungen 7) weiter zu entwickeln, ergiebt sich zuerst aus den beiden bekannten Gleichungen

$$K = -p\cos\varphi - q\sin\varphi,$$

$$L = -p\sin\varphi + q\cos\varphi$$

durch Differentiation nach  $\varphi$ :

$$\frac{\partial K}{\partial \varphi} = p \sin \varphi - q \cos \varphi = -L,$$

$$\frac{\partial L}{\partial \varphi} = -p \cos \varphi - q \sin \varphi = K;$$

und aus der bekannten Gleichung

$$\sin\Theta = \frac{L}{R}$$

erhält man also

$$\cos\Theta \frac{\partial\Theta}{\partial\varphi} = \frac{K}{R}, \quad \frac{\partial\Theta}{\partial\varphi} = \frac{K}{R\cos\Theta}$$

Ferner erhält man aus den beiden bekannten Gleichungen

$$p_1 = p + (K + R\cos\Theta)\cos\varphi,$$
  
$$q_1 = q + (K + R\cos\Theta)\sin\varphi$$

durch Differentiation nach  $\varphi$ :

$$\begin{split} &\frac{\partial p_1}{\partial \varphi} = -(K + R\cos\Theta)\sin\varphi + \left(\frac{\partial K}{\partial \varphi} - R\sin\Theta\frac{\partial \Theta}{\partial \varphi}\right)\cos\varphi, \\ &\frac{\partial q_1}{\partial \varphi} = (K + R\cos\Theta)\cos\varphi + \left(\frac{\partial K}{\partial \varphi} - R\sin\Theta\frac{\partial \Theta}{\partial \varphi}\right)\sin\varphi; \end{split}$$

also nach dem Vorhergehenden:

$$\frac{\partial p_1}{\partial \varphi} = -(K + R\cos\Theta)\sin\varphi - (L + K\tan\Theta)\cos\varphi,$$

$$\frac{\partial q_1}{\partial \varphi} = (K + R\cos\Theta)\cos\varphi - (L + K\tan\Theta)\sin\varphi;$$

oder, wenn man

$$L = R \sin \Theta$$

setzt

$$egin{align} rac{\partial p_1}{\partial \varphi} = -K rac{\sin{(\varphi + \Theta)}}{\cos{\Theta}} - R\sin{(\varphi + \Theta)}, \ rac{\partial q_1}{\partial w} = -K rac{\cos{(\varphi + \Theta)}}{\cos{\Theta}} + R\cos{(\varphi + \Theta)}; \ \end{aligned}$$

oder auch

$$\frac{\partial p_{i}}{\partial \varphi} = -K \frac{\sin(\varphi + \Theta)}{\cos \Theta} - L \frac{\sin(\varphi + \Theta)}{\sin \Theta},$$

$$\frac{\partial q_{1}}{\partial \varphi} = K \frac{\cos(\varphi + \Theta)}{\cos \Theta} + L \frac{\cos(\varphi + \Theta)}{\sin \Theta};$$

oder

$$\begin{split} \frac{\partial p_1}{\partial \varphi} &= -\left(\frac{K}{\cos \Theta} + \frac{L}{\sin \Theta}\right) \sin(\varphi + \Theta), \\ \frac{\partial q_1}{\partial \varphi} &= -\left(\frac{K}{\cos \Theta} + \frac{L}{\sin \Theta}\right) \cos(\varphi + \Theta). \end{split}$$

Führt man aber in diese Gleichungen für K und L ihre au Obigen bekannten Werthe ein, so erhält man ohne Schwier

$$\frac{\partial p_1}{\partial \varphi} = \frac{\sin(\varphi + \Theta)}{\sin\Theta\cos\Theta} \{ p \sin(\varphi + \Theta) - q \cos(\varphi + \Theta) \},$$

$$\frac{\partial q_1}{\partial \varphi} = -\frac{\cos(\varphi + \Theta)}{\sin\Theta\cos\Theta} \{ p \sin(\varphi + \Theta) - q \cos(\varphi + \Theta) \}.$$

Endlich folgt aus den beiden Gleichungen

$$\frac{\cos\varphi_1}{(\mu)} = \cos\varphi - \cos(\varphi + \Theta)(\cos\Theta + \frac{1}{\mu}\sqrt{1 - \mu^2\sin\Theta^2}),$$

$$\frac{\sin\varphi_1}{(\mu)} = \sin\varphi - \sin(\varphi + \Theta)(\cos\Theta + \frac{1}{\mu}\sqrt{1 - \mu^2\sin\Theta^2})$$

leicht

$$\sin(\varphi - \varphi_1 + \Theta) = (\mu)\sin\Theta$$

und folglich, wenn man nach o differentlirt:

$$\cos(\varphi - \varphi_1 + \Theta) \cdot (1 - \frac{\partial \varphi_1}{\partial \varphi} + \frac{\partial \Theta}{\partial \varphi}) = (\mu) \cos \Theta \frac{\partial \Theta}{\partial \varphi},$$

l. i. nach dem Obigen

$$\left(\frac{K+R\cos\Theta}{R\cos\Theta}-\frac{\partial\varphi_1}{\partial\varphi}\right)\cos\left(\varphi-\varphi_1+\Theta\right)=(\mu)\frac{K}{R},$$

lso

$$\frac{\partial \varphi_1}{\partial \omega} = 1 + \frac{K}{R} \left\{ \frac{1}{\cos \Theta} - \frac{(\mu)}{\cos (\omega - \omega_1 + \Theta)} \right\}.$$

Die Gleichungen 7) kann man auch auf folgende Art ausbücken:

$$\begin{split} \frac{x-p_1}{\cos\varphi_1} \cdot \frac{\partial\varphi_1}{\partial\varphi} &= \sin\varphi_1 \cdot \frac{\partial p_1}{\partial\varphi} - \cos\varphi_1 \cdot \frac{\partial q_1}{\partial\varphi} \;, \\ \frac{y-q_1}{\sin\varphi_1} \cdot \frac{\partial\varphi_1}{\partial\varphi} &= \sin\varphi_1 \cdot \frac{\partial p_1}{\partial\varphi} - \cos\varphi_1 \cdot \frac{\partial q_1}{\partial\varphi} \;; \end{split}$$

ad nach dem Vorhergehenden ist offenbar

$$\sin \varphi_1 \frac{\partial p_1}{\partial \varphi} - \cos \varphi_1 \frac{\partial q_1}{\partial \varphi}$$

$$= \frac{\cos (\varphi - \varphi_1 + \Theta)}{\sin \Theta \cos \Theta} \{ p \sin (\varphi + \Theta) - q \cos (\varphi + \Theta) \};$$

so ist

$$\begin{split} \frac{x-p_1}{\cos\varphi_1} \cdot \frac{\partial\varphi_1}{\partial\varphi} &= \frac{\cos(\varphi-\varphi_1+\Theta)}{\sin\Theta\cos\Theta} \{p\sin(\varphi+\Theta) - q\cos(\varphi+\Theta)\}, \\ \frac{y-q_1}{\sin\varphi_1} \cdot \frac{\partial\varphi_1}{\partial\varphi} &= \frac{\cos(\varphi-\varphi_1+\Theta)}{\sin\Theta\cos\Theta} \{p\sin(\varphi+\Theta) - q\cos(\varphi+\Theta)\}; \end{split}$$

ler

$$\begin{aligned} x &= p_1 + \cos \varphi_1 \frac{\partial \varphi}{\partial \varphi_1} \cdot \frac{\cos (\varphi - \varphi_1 + \Theta)}{\sin \Theta \cos \Theta} \{ p \sin (\varphi + \Theta) - q \cos (\varphi + \Theta) \}, \\ y &= q_1 + \sin \varphi_1 \frac{\partial \varphi}{\partial \varphi_1} \cdot \frac{\cos (\varphi - \varphi_1 + \Theta)}{\sin \Theta \cos \Theta} \{ p \sin (\varphi + \Theta) - q \cos (\varphi + \Theta) \}. \end{aligned}$$

Setzen wir aber der Kürze wegen von nun an, was offenbar verstattet ist, q=0, so erhalten die vorhergehenden Formeln die folgende einsachere Gestalt:

$$\begin{aligned} x &= p_1 + p \cos \varphi_1 \frac{\partial \varphi}{\partial \varphi_1} \cdot \frac{\sin (\varphi + \Theta) \cos (\varphi - \varphi_1 + \Theta)}{\sin \Theta \cos \Theta}, \\ y &= q_1 + p \sin \varphi_1 \frac{\partial \varphi}{\partial \varphi_1} \cdot \frac{\sin (\varphi + \Theta) \cos (\varphi - \varphi_1 + \Theta)}{\sin \Theta \cos \Theta}. \end{aligned}$$

Für q=0 ist aber nach dem Obigen

$$K=-p\cos\varphi$$
,  $L=-p\sin\varphi$ ;

lso

$$\sin\Theta = -\frac{p}{R}\sin\varphi$$
,  $\frac{n}{R} = -\frac{\sin\Theta}{\sin\varphi}$ ,  $p = -R\frac{\sin\Theta}{\sin\varphi}$ .

Folglich ist

$$\frac{\partial \varphi_1}{\partial \varphi} = 1 - \frac{p}{R} \cos \varphi \left\{ \frac{1}{\cos \Theta} - \frac{(\mu)}{\cos (\varphi - \varphi_1 + \Theta)} \right\}$$

oder

$$\frac{\partial \varphi_1}{\partial \varphi} = 1 + \cot \varphi \sin \Theta \left\{ \frac{1}{\cos \Theta} - \frac{(\mu)}{\cos (\varphi - \varphi_1 + \Theta)} \right\},\,$$

woraus sich nach leichter Rechnung

$$\frac{\partial \varphi_1}{\partial \varphi} = \frac{\sin(\varphi + \Theta)\cos(\varphi - \varphi_1 + \Theta) - (\mu)\cos\varphi\sin\Theta\cos\Theta}{\sin\varphi\cos\Theta\cos(\varphi - \varphi_1 + \Theta)}$$

ergiebt. Führt man dies in die obigen Ausdrücke von x, y und setzt zugleich

$$p = -R \frac{\sin \Theta}{\sin \varphi},$$

so erhält man

$$8) \begin{cases} x = p_1 - R \cos \varphi_1 \cos (\varphi - \varphi_1 + \Theta) \frac{\sin (\varphi + \Theta) \cos (\varphi - \varphi_1 + \Theta) - (\mu) \cos (\varphi - \varphi_1 + \Theta) - (\mu) \cos (\varphi - \varphi_1 + \Theta) - (\mu) \cos (\varphi - \varphi_1 + \Theta) - (\mu) \cos (\varphi - \varphi_1 + \Theta) \cos (\varphi - \varphi_1 + \Theta) \cos (\varphi - \varphi_1 + \Theta) - (\mu) \cos (\varphi - \varphi_1 + \Theta) \cos (\varphi - \varphi_1$$

Weil aber nach dem Obigen

$$(\mu) = \frac{\sin(\varphi - \varphi_1 + \Theta)}{\sin\Theta}$$

ist, so ist

$$\sin (\varphi + \Theta) \cos (\varphi - \varphi_1 + \Theta) - (\mu) \cos \varphi \sin \Theta \cos \Theta$$

$$= \sin (\varphi + \Theta) \cos (\varphi - \varphi_1 + \Theta) - \cos \varphi \cos \Theta \sin (\varphi - \varphi_1 + \Theta)$$

$$= \cos \Theta \sin (\varphi + \Theta) \cos (\varphi - \varphi_1) - \sin \Theta \sin (\varphi + \Theta) \sin (\varphi - \varphi_1)$$

$$- \cos \varphi \sin \Theta \cos \Theta \cos (\varphi - \varphi_1) - \cos \varphi \cos \Theta \cos \Theta \sin (\varphi - \varphi_1)$$

$$= \sin \varphi \cos \Theta^2 \cos (\varphi - \varphi_1) + \cos \varphi \sin \Theta \cos \Theta \cos (\varphi - \varphi_1)$$

$$- \cos \varphi \sin \Theta \cos \Theta \cos (\varphi - \varphi_1)$$

$$- \sin \varphi \sin \Theta \cos \Theta \sin (\varphi - \varphi_1) - \cos \varphi \sin \Theta^2 \sin (\varphi - \varphi_1)$$

$$= \sin \varphi \cos \Theta^2 \cos (\varphi - \varphi_1) - (\cos \varphi + \sin \varphi \sin \Theta \cos \Theta) \sin (\varphi - \varphi_1)$$

$$= \sin \varphi \cos (\varphi - \varphi_1) - \cos \varphi \sin (\varphi - \varphi_1)$$

$$- \sin \varphi \sin \Theta \sin (\varphi - \varphi_1) \cos \Theta + \cos (\varphi - \varphi_1) \sin \Theta \cos \Theta$$

$$= \sin \varphi_1 - \sin \varphi \sin \Theta \sin (\varphi - \varphi_1 + \Theta),$$

ind folglich nach dem Obigen:

) 
$$\begin{cases} x = p_1 - R\cos\varphi_1\cos(\varphi - \varphi_1 + \Theta) \frac{\sin(\varphi + \Theta)\cos(\varphi - \varphi_1 + \Theta)}{\sin\varphi_1 - \sin\varphi\sin\Theta\sin(\varphi - \varphi_1 + \Theta)}, \\ y = q_1 - R\sin\varphi_1\cos(\varphi - \varphi_1 + \Theta) \frac{\sin(\varphi + \Theta)\cos(\varphi - \varphi_1 + \Theta)}{\sin\varphi_1 - \sin\varphi\sin\Theta\sin(\varphi - \varphi_1 + \Theta)}; \end{cases}$$

der auch

10) 
$$\begin{cases} x = p_1 - R \cos \varphi_1 \frac{\sin (\varphi + \Theta) \cos (\varphi - \varphi_1 + \Theta)^2}{\sin \varphi_1 - \sin \varphi \sin \Theta \sin (\varphi - \varphi_1 + \Theta)^2} \\ y = q_1 - R \sin \varphi_1 \frac{\sin (\varphi + \Theta) \cos (\varphi - \varphi_1 + \Theta)^2}{\sin \varphi_1 - \sin \varphi \sin \Theta \sin (\varphi - \varphi_1 + \Theta)}. \end{cases}$$

Für q=0 werden die Gleichungen 1):

$$\sin \Theta = -\frac{p}{R} \sin \varphi;$$

$$p_{1} = p - (p \cos \varphi - R \cos \Theta) \cos \varphi,$$

$$q_{1} = -(p \cos \varphi - R \cos \Theta) \sin \varphi;$$

$$\frac{\cos \varphi_{1}}{(\mu)} = \cos \varphi - \cos (\varphi + \Theta) (\cos \Theta + \frac{1}{\mu} \sqrt{1 - \mu^{2} \sin \Theta^{2}}),$$

$$\frac{\sin \varphi_{1}}{(\mu)} = \sin \varphi - \sin (\varphi + \Theta) (\cos \Theta + \frac{1}{\mu} \sqrt{1 - \mu^{2} \sin \Theta^{2}});$$

d nach dem Obigen hat man auch die Gleichung

12) 
$$\sin (\varphi - \varphi_1 + \Theta) = (\mu) \sin \Theta$$
.

Die Coordinaten  $p_1$ ,  $q_1$  können auch auf folgende Art ausge-ückt werden:

13) 
$$\begin{cases} p_1 = p + R \frac{\sin(\varphi + \Theta)}{\sin \varphi} \cos \varphi, \\ q_1 = R \frac{\sin(\varphi + \Theta)}{\sin \varphi} \sin \varphi; \end{cases}$$

er

14) 
$$\begin{cases} p_1 = p + R\sin(\varphi + \Theta)\cot\varphi, \\ q_1 = R\sin(\varphi + \Theta). \end{cases}$$

Wie man diese Formeln zur Bestimmung der Coordinaten x, yr Punkte der allgemeinen Brennlinie des Kreises anzuwenden t, wird einer weiteren Erläuterung hier nicht bedürfen. Wollte In die Gleichung der allgemeinen Brennlinie des Kreises zwischen rechtwinkligen Coordinaten x, y haben, so müsste man den inkel  $\varphi$  aus den beiden Gleichungen 10) eliminiren, was aber erdings in nicht geringe Weitläufigkeiten zu führen scheint.

Für 
$$\mu=1$$
 ist
$$\cos \varphi_1 = \cos \varphi - 2\cos \Theta \cos (\varphi + \Theta),$$

$$\sin \varphi_1 = \sin \varphi - 2\cos \Theta \sin (\varphi + \Theta);$$

also, wie man leicht findet:

15) 
$$\begin{cases} \cos \varphi_1 = -\cos (\varphi + 2\theta), \\ \sin \varphi_1 = -\sin (\varphi + 2\theta); \end{cases}$$

folglich .

$$\cos(\varphi - \varphi_1 + \theta) = \cos(\varphi + \theta)\cos\varphi_1 + \sin(\varphi + \theta)\sin\varphi_1$$

$$= -\cos(\varphi + \theta)\cos(\varphi + 2\theta) - \sin(\varphi + \theta)\sin(\varphi + \theta)$$

$$= -\cos\theta,$$

$$\sin(\varphi - \varphi_1 + \Theta) = \sin(\varphi + \Theta)\cos\varphi_1 - \cos(\varphi + \Theta)\sin\varphi_1$$

$$= -\sin(\varphi + \Theta)\cos(\varphi + 2\Theta) + \cos(\varphi + \Theta)\sin(\varphi + \Theta)$$

$$= \sin\Theta.$$

Daher ist in diesem Falle nach dem Obigen

16) 
$$\begin{cases} x = p_1 - R\cos(\varphi + 2\Theta) \frac{\cos \Theta^2 \sin(\varphi + \Theta)}{\sin \varphi \sin \Theta^2 + \sin(\varphi + 2\Theta)}, \\ y = q_1 - R\sin(\varphi + 2\Theta) \frac{\cos \Theta^2 \sin(\varphi + \Theta)}{\sin \varphi \sin \Theta^2 + \sin(\varphi + 2\Theta)}. \end{cases}$$

Aber

$$\sin \varphi \sin \Theta^2 + \sin (\varphi + 2\Theta)$$

$$= \sin \varphi (\sin \Theta^2 + \cos 2\Theta) + \cos \varphi \sin 2\Theta$$

$$= \sin \varphi \cos \Theta^2 + 2\cos \varphi \sin \Theta \cos \Theta$$

$$= \cos \Theta (\sin \varphi \cos \Theta + 2\cos \varphi \sin \Theta)$$

$$= \cos \Theta \{\cos \varphi \sin \Theta + \sin (\varphi + \Theta)\}$$

$$= -\frac{1}{2}\cos \Theta \{\sin (\varphi - \Theta) - 3\sin (\varphi + \Theta)\};$$

also

17) 
$$\begin{cases} x = p_1 + 2R\cos(\varphi + 2\Theta) \frac{\cos\Theta\sin(\varphi + \Theta)}{\sin(\varphi - \Theta) - 3\sin(\varphi + \Theta)}, \\ y = q_1 + 2R\sin(\varphi + 2\Theta) \frac{\cos\Theta\sin(\varphi + \Theta)}{\sin(\varphi - \Theta) - 3\sin(\varphi + \Theta)}. \end{cases}$$

§. 5.

Bezeichnet man die Entfernung des Punktes (xv) der allg meinen Brennlinie des Kreises von dem leuchtenden Punkte der o; so ist

$$e^2 = (x-p)^2 + y^2$$

und folglich nach dem Vorhergehenden, wie man leicht findet:

18) 
$$\frac{\varrho^{2}}{R^{2}} = \{\cos\varphi \frac{\sin(\varphi + \Theta)}{\sin\varphi} - \cos\varphi_{1} \frac{\sin(\varphi + \Theta)\cos(\varphi - \varphi_{1} + \Theta)^{2}}{\sin\varphi_{1} - \sin\varphi\sin\Theta\sin(\varphi - \varphi_{1} + \Theta)^{2}}\}^{2} + \{\sin\varphi \frac{\sin(\varphi + \Theta)}{\sin\varphi} - \sin\varphi_{1} \frac{\sin(\varphi + \Theta)\cos(\varphi - \varphi_{1} + \Theta)^{2}}{\sin\varphi_{1} - \sin\varphi\sin\Theta\sin(\varphi - \varphi_{1} + \Theta)^{2}}\}^{2}$$

oder

$$\left(\frac{\varrho}{R}\right)^{2} \cdot \left\{\frac{\sin\varphi}{\sin(\varphi+\Theta)}\right\}^{2} = \left\{\cos\varphi - \cos\varphi_{1}\frac{\sin\varphi\cos(\varphi-\varphi_{1}+\Theta)^{2}}{\sin\varphi_{1} - \sin\varphi\sin\Theta\sin(\varphi-\varphi_{1}+\Theta)^{2}}\right\}^{2} + \left\{\sin\varphi - \sin\varphi_{1}\frac{\sin\varphi\cos(\varphi-\varphi_{1}+\Theta)^{2}}{\sin\varphi_{1} - \sin\varphi\sin\Theta\sin(\varphi-\varphi_{1}+\Theta)^{2}}\right\}^{2} .$$

Dies ist die Polargleichung der allgemeinen Brennlinie des Kreises in Bezug auf den leuchtenden Punkt als Pol und die von demselben nach dem Mittelpunkte des gegebenen Kreises gezogene gerade Linie als Axe.

Setzen wir

20) 
$$\tan \Omega = \frac{\sin \varphi \cos (\varphi - \varphi_1 + \Theta)^2}{\sin \varphi_1 - \sin \varphi \sin \Theta \sin (\varphi - \varphi_1 + \Theta)}$$
,

so wird, wie man leicht findet:

$$\frac{\left(\frac{\varrho}{R}\right)^{2} \cdot \left\{\frac{\sin \varphi}{\sin (\varphi + \Theta)}\right\}^{2} \stackrel{!}{=} 1 - 2\cos (\varphi - \varphi_{1}) \tan \varphi + \tan \varphi^{2}$$

$$= \sec \varphi^{2} - 2\cos (\varphi - \varphi_{1}) \tan \varphi$$

$$= \frac{1 - \cos (\varphi - \varphi_{1}) \sin 2\Omega}{\cos \varphi^{2}},$$

und folglich, wenn

21) 
$$\cos 2\Omega_1 = -\cos(\varphi - \varphi_1)\sin 2\Omega$$

gesetzt wird:

$$\left(\frac{\varrho}{R}\right)^{3} \cdot \left\{\frac{\sin\varphi}{\sin(\varphi+\Theta)}\right\}^{3} = 2\left(\frac{\cos\Omega_{1}}{\cos\Omega}\right)^{3}.$$

Also ist

22) 
$$\varrho = \pm R \cdot \frac{\sin(\varphi + \Theta)}{\sin \varphi} \cdot \frac{\cos \Omega_1}{\cos \Omega} \cdot \sqrt{2}$$

wo man das Zeichen immer so zu nehmen hat, dass o positiv wird.

δ. 6.

Bezeichnet man die Entfernung des Punktes (xy) der allgemeinen Brennlinie des Kreises von dem Einfallspunkte  $(p_1q_1)$  durch r', so ist

$$r'^2 = (x-p_1)^2 + (y-q_1)^2$$

und folglich nach dem Obigen offenbar

23) 
$$r'^2 = R^2 \left\{ \frac{\sin(\varphi + \theta)\cos(\varphi - \varphi_1 + \theta)^2}{\sin\varphi_1 - \sin\varphi\sin\theta\sin(\varphi - \varphi_1 + \theta)} \right\}^4$$
,

oder, wenn der Kürze wegen

24) 
$$\Theta' = \varphi - \varphi_1 + \Theta$$

gesetzt wird:

25) 
$$r' = \pm R \frac{\sin(\varphi + \Theta)\cos{\Theta'}^2}{\sin{\varphi_1} - \sin{\varphi}\sin{\Theta}\sin{\Theta'}}$$

wo man das Zeichen immer so nehmen muss, dass r' positiv w Weil nun aber nach 24)

$$\varphi_1 = \varphi + \Theta - \Theta'$$

ist, so ist

$$\sin \varphi_1 - \sin \varphi \sin \Theta \sin \Theta'$$

$$= \sin (\varphi + \Theta - \Theta') - \sin \varphi \sin \Theta \sin \Theta'$$

$$= \sin \varphi \cos \Theta \cos \Theta' + \cos \varphi \sin (\Theta - \Theta'), \dots$$

also

$$r' = \pm R \frac{\sin(\varphi + \Theta)\cos{\Theta'}^2}{\sin\varphi\cos\Theta\cos\Theta' + \cos\varphi\sin(\Theta - \Theta')},$$

und folglich

$$\frac{\sin(\Theta - \Theta')}{R} = \pm \frac{\sin(\varphi + \Theta)\cos\Theta'^{2}}{r'\cos\varphi} - \frac{\sin\varphi\cos\Theta\cos\Theta'}{R\cos\varphi}$$

$$= \pm \frac{\sin\Theta\cos\Theta'^{2}}{r'} \pm \tan\varphi\cos\Theta\cos\Theta' \left(\frac{\cos\Theta'}{r'} \mp \frac{1}{R}\right).$$

Nach dem Vorhergehenden ist aber

$$\frac{\cos \theta'}{r'} \mp \frac{1}{R}$$

$$= \pm \frac{\sin \varphi \cos \theta \cos \theta' + \cos \varphi \sin(\theta - \theta')}{R \sin(\varphi + \theta) \cos \theta'} \mp \frac{1}{R}$$

$$= \pm \frac{\sin \varphi \cos \theta \cos \theta' + \cos \varphi \sin(\theta - \theta') - \sin(\varphi + \theta) \cos \theta'}{R \sin(\varphi + \theta) \cos \theta'},$$

woraus man nach leichter Rechnung erhält:

$$\frac{\cos\Theta'}{r'} \mp \frac{1}{R} = \mp \frac{\cos\varphi\cos\Theta^2\sin\Theta'}{R(\sin(\varphi+\Theta))}.$$

Also ist nach dem Obigen

26) 
$$\frac{\sin(\Theta-\Theta')}{R} = \pm \frac{\sin\Theta\cos\Theta'^2}{r'} - \frac{\sin\varphi\sin\Theta'\cos\Theta^2}{R\sin(\varphi+\Theta)},$$

in welcher Gleichung man das Zeichen so zu nehmen hat, dass r' positiv wird.

Bezeichnen wir ferner die Entfernung des leuchtenden Punktes von dem Einfallspunkte  $(p_1q_1)$  durch r, so ist

$$r^2 = (p_1 - p)^2 + q_1^2$$

also nach dem Obigen

27) 
$$r^2=R^2\left\{\frac{\sin(\varphi+\Theta)}{\sin\varphi}\right\}^2$$
,

und folglich

28) 
$$r = \pm R \frac{\sin(\varphi + \Theta)}{\sin \varphi}$$
,

wo man das Zeichen so zu nehmen hat, dass r positiv wird, d. h. man muss das obere oder untere Zeichen nehmen, jenachdem

$$R\frac{\sin(\varphi+\Theta)}{\sin\varphi}$$

positiv oder negativ ist. Setzen wir nun

$$r=(\pm)R\frac{\sin(\varphi+\Theta)}{\sin\varphi}$$
,

so wird nach 26)

29) 
$$\frac{\sin(\Theta - \Theta')}{R} = \pm \frac{\sin\Theta\cos\Theta'^2}{r'} - (\pm) \frac{\sin\Theta'\cos\Theta^2}{r},$$

wo man in (±) das obere oder untere Zeichen nehmen muss, jenachdem

$$R\frac{\sin\left(\varphi+\Theta\right)}{\sin\varphi}$$

positiv oder negativ ist, was sich immer leicht beurtheilen lassen wird, und dann in ± das Zeichen so zu nehmen hat, dass r' positiv wird. Bei einer weiteren Betrachtung der merkwürdigen Gleichung 29) will ich mich jetzt nicht aufhalten, weil dieselbe schon bekannt und zuerst von Petit gefunden ist. Ich habe dieselbe hier hauptsächlich nur deshalb entwickelt, um die Richtigkeit meiner eignen oben entwickelten Formeln an einer schon anderweitig bekannten Gleichung zu prüfen, ohne mich jetzt auf eine weitere Betrachtung dieser letzteren Gleichung selbst einlassen zu wellen. Ueherhaupt gilt diese letztere Gleichung bekanntlich nicht blass für die Brennlinie des Kreises, sondern für alle Brennlinien allgemein, wie man in dem angeführten Artikel des Mathematischen Wörterbuchs sehen kann.

Die Gleichung 22) kann man wegen der Gleichung 28 auf folgende Art ausdrücken:

30) 
$$\varrho = \pm r \cdot \frac{\cos \Omega_1}{\cos \Omega} \cdot \sqrt{2}$$

wo das Zeichen immer so zu nehmen ist, dass e positiv w Auch hat man nach 20) und dem Vorhergehenden die ?

31) 
$$\tan \Omega = \frac{\sin \varphi \cos \Theta^{42}}{\sin \varphi \cos \Theta \cos \Theta' + \cos \varphi \sin (\Theta - \Theta')}$$
.

wo nach 12) und 24)

32) 
$$\sin \Theta' = (\mu) \sin \Theta$$

ist.

S. 7

Den Fall, wenn die einfallenden Strablen sämmtlich einander parallel sind, wollen wir nun noch einer besondere trachtung unterwerfen.

Den Mittelpunkt des gegebenen Kreises nehmen wir is als den Anfang eines rechtwinkligen Coordinatensystems dan, lassen jetzt aber, was offenbar verstattet ist, die Axe den einfallenden Strahlen parallel sein, und nehmen den post Theil der Axe der x von dem Anfange der xy oder dem I punkte des gegebenen Kreises an nach der Richtung der gung der einfallenden Parallelstrahlen hin. Dann ist für einfallenden Strahl, den wir uns wieder von dem Punkte (pggehend denken, in den Gleichungen 1) der Winkel  $\varphi$  setzen, wodurch wir erhalten:

33) 
$$\begin{cases} \sin \Theta = \frac{q}{R}; \\ p_1 = R \cos \Theta, \ q_1 = q; \\ \frac{\cos \varphi_1}{(\mu)} = 1 - \cos \Theta (\cos \Theta + \frac{1}{\mu} \sqrt{1 - \mu^2 \sin \Theta^2}), \\ \frac{\sin \varphi_1}{(\mu)} = -\sin \Theta (\cos \Theta + \frac{1}{\mu} \sqrt{1 - \mu^2 \sin \Theta^2})i \end{cases}$$

Lassen wir nun, indem wir, was offenbar verstattet ist, alle cinfalienden Strahlen p als constant betrachten, q in q' i attack, so mögen  $\theta$ ,  $p_1$ ,  $q_i$ ,  $p_i$  respective in  $\theta'$ ,  $p_1'$ ,  $q_1'$ , therefore, and wir erhalten aus den verhergehenden Gleichung

$$\sin \theta' = \frac{q'}{R};$$

$$p_1' = R \cos \theta', \ q_1' = q';$$

$$\frac{\cos \varphi_1'}{(\mu)} = 1 - \cos \theta' (\cos \theta' + \frac{1}{\mu} \sqrt{1 - \mu^2 \sin \theta'^2}),$$

$$\frac{\sin \varphi_1'}{(\mu)} = -\sin \theta' (\cos \theta' + \frac{1}{\mu} \sqrt{1 - \mu^2 \sin \theta'^2}).$$

Die Gleichungen der geraden Linien, in denen die den durch die Punkte (pq) und (pq') gehenden einfallenden Strahlen entsprechenden abgelenkten Strahlen liegen, sind

35) 
$$\begin{cases} y - q_1 = (x - p_1) \tan \varphi_1, \\ y - q_1' = (x - p_1') \tan \varphi_1' \end{cases}$$

oder

36) 
$$\begin{cases} x-p_1 = (y-q_1)\cot\varphi_1, \\ x-p_1' = (y-q_1')\cot\varphi_1'; \end{cases}$$

woraus man, wenn wieder x, y die Coordinaten des Durchschnittspunkts der beiden in Rede stehenden geraden Linien bezeichnen, auf ganz dieselbe Art wie in §. 2. erhält:

$$\begin{cases} x = \frac{(q_1' - q_1)\cos\varphi_1\cos\varphi_1' + (p_1\sin\varphi_1\cos\varphi_1' - p_1'\cos\varphi_1\sin\varphi_1')}{\sin(\varphi_1 - \varphi_1')}, \\ y = \frac{(p_1' - p_1)\sin\varphi_1\sin\varphi_1' + (q_1\cos\varphi_1\sin\varphi_1' - q_1'\sin\varphi_1\cos\varphi_1')}{\sin(\varphi_1' - \varphi_1)}. \end{cases}$$

§. 8.

Man denke sich nun, dass q sich um  $\Delta q$  verändere, und dass dadurch die Veränderungen

$$\Delta\Theta$$
,  $\Delta p_1$ ,  $\Delta q_1$ ,  $\Delta \varphi_1$ 

von

$$\Theta$$
,  $p_1$ ,  $q_1$ ,  $\varphi_1$ 

herbeigeführt werden, so hat man im vorhergehenden Paragraphen

$$\Theta' = \Theta + \Delta\Theta,$$

$$p_1' = p_1 + \Delta p_1,$$

$$q_1' = q_1 + \Delta q_1,$$

$$\varphi_1' = \varphi_1 + \Delta \varphi_1$$

zu setzen, und erhält dadurch aus 37):

$$x = -\frac{\cos\varphi_1\cos(\varphi_1 + \Delta\varphi_1)\Delta q_1 - \{p_1\sin\Delta\varphi_1 + \cos\varphi_1\sin(\varphi_1 + \Delta\varphi_1)\Delta p_1\}}{\sin\Delta\varphi_1},$$

$$y = \frac{\sin\varphi_1\sin(\varphi_1 + \Delta\varphi_1)\Delta p_1 + \{q_1\sin\Delta\varphi_1 - \sin\varphi_1\cos(\varphi_1 + \Delta\varphi_1)\Delta q_1\}}{\sin\Delta\varphi_1};$$

oder, wenn man in den Zählern und Nennern dieser Brüche mit  $\Delta \varphi_1$  dividirt:

$$x = -\frac{\cos\varphi_1\cos(\varphi_1 + \varDelta\varphi_1)\frac{\varDelta q_1}{\varDelta\varphi_1} - \{p_1\frac{\sin\varDelta\varphi_1}{\varDelta\varphi_1} + \cos\varphi_1\sin(\varphi_1 + \varDelta\varphi_1)\frac{\varDelta p_1}{\varDelta\varphi_1}\}}{\frac{\sin\varDelta\varphi_1}{\deg_1}},$$

$$y = \frac{\sin\varphi_1\sin(\varphi_1 + \varDelta\varphi_1)\frac{\varDelta p_1}{\varDelta\varphi_1} + \{q_1\frac{\sin\varDelta\varphi_1}{\varDelta\varphi_1} - \sin\varphi_1\cos(\varphi_1 + \varDelta\varphi_1)\frac{\varDelta q_1}{\varDelta\varphi_1}\}}{\frac{\sin\varDelta\varphi_1}{\deg_1}}.$$

Lässt man nun  $\Delta q$  sich der Null nähern und geht zu den Gränzen über, so sind die dadurch hervorgehenden Werthe von x, y die Coordinaten der Punkte der Brennlinie des Kreises, und man erhält aus dem Vorhergehenden

38) 
$$\begin{cases} x = -\cos\varphi_1^2 \frac{\partial q_1}{\partial \varphi_1} + (p_1 + \sin\varphi_1 \cos\varphi_1 \frac{\partial p_1}{\partial \varphi_1}), \\ y = \sin\varphi_1^2 \frac{\partial p_1}{\partial \varphi_1} + (q_1 - \sin\varphi_1 \cos\varphi_1 \frac{\partial q_1}{\partial \varphi_1}); \end{cases}$$

oder

39) 
$$\frac{x-p_1}{\cos\varphi_1} = \frac{y-q_1}{\sin\varphi_1} = \sin\varphi_1 \frac{\partial p_1}{\partial\varphi_1} - \cos\varphi_1 \frac{\partial q_1}{\partial\varphi_1},$$

oder

40) 
$$\frac{x-p_1}{\cos\varphi_1} \cdot \frac{\partial\varphi_1}{\partial q} = \frac{y-q_1}{\sin\varphi_1} \cdot \frac{\partial\varphi_1}{\partial q} = \sin\varphi_1 \cdot \frac{\partial p_1}{\partial q} - \cos\varphi_1 \cdot \frac{\partial q_1}{\partial q}.$$

Aus der Gleichung

$$\sin \Theta = \frac{q}{R}$$

folgt

$$\cos\Theta \frac{\partial\Theta}{\partial q} = \frac{1}{R}, \quad \frac{\partial\Theta}{\partial q} = \frac{1}{R\cos\Theta}.$$

Aus der Gleichung

$$p_1 = R \cos \Theta$$

folgt

$$\frac{\partial p_1}{\partial q} = -R\sin\Theta \frac{\partial\Theta}{\partial q} = -\tan\Theta.$$

Aus der Gleichung

$$q_1 = q$$

folgt

$$\frac{\partial q_1}{\partial q} = 1.$$

Aus den Gleichungen

$$\begin{split} &\frac{\cos \varphi_1}{(\mu)} = 1 - \cos \Theta \left(\cos \Theta + \frac{1}{\mu} \sqrt{1 - \mu^2 \sin \Theta^2}\right), \\ &\frac{\sin \varphi_1}{(\mu)} = & -\sin \Theta \left(\cos \Theta + \frac{1}{\mu} \sqrt{1 - \mu^2 \sin \Theta^2}\right) \end{split}$$

folgt leicht

$$\frac{\cos(\varphi_1 - \Theta)}{(\mu)} = -\frac{1}{\mu} \sqrt{1 - \mu^2 \sin \Theta^2},$$

$$\frac{\sin(\varphi_1 - \Theta)}{(\mu)} = -\sin \Theta;$$

und aus der zweiten dieser beiden Gleichungen ergiebt sich

$$\frac{\cos(\varphi_1-\Theta)}{(\mu)}\cdot\left(\frac{\partial\varphi_1}{\partial q}-\frac{\partial\Theta}{\partial q}\right)=-\cos\Theta\frac{\partial\Theta}{\partial q}=-\frac{1}{R},$$

also

$$\frac{\partial \varphi_1}{\partial q} = \frac{\partial \Theta}{\partial q} - \frac{(\mu)}{R\cos(\varphi_1 - \Theta)} = \frac{1}{R} \left\{ \frac{1}{\cos\Theta} - \frac{(\mu)}{\cos(\varphi_1 - \Theta)} \right\},$$

\_ folglich nach dem Vorhergehenden

$$\frac{\partial \varphi_1}{\partial q} = \frac{1}{R} \left\{ \frac{1}{\cos \Theta} + \frac{\mu}{\sqrt{1 - \mu^2 \sin \Theta^2}} \right\},$$

oder

$$\frac{\partial \varphi_1}{\partial q} = \frac{\mu \cos \Theta + \sqrt{1 - \mu^2 \sin \Theta^2}}{R \cos \Theta \sqrt{1 - \mu^2 \sin \Theta^2}},$$

oder auch

$$\frac{\partial \varphi_1}{\partial q} = \frac{\mu}{R} \cdot \frac{\cos \Theta + \frac{1}{\mu} \sqrt{1 - \mu^2 \sin \Theta^2}}{\cos \Theta \sqrt{1 - \mu^2 \sin \Theta^2}}.$$

Weil nun, wie man leicht findet,

$$\sin \varphi_1 \frac{\partial p_1}{\partial q} - \cos \varphi_1 \frac{\partial q_1}{\partial q} = \frac{(\mu) \sqrt{1 - \mu^2 \sin \Theta^2}}{\mu \cos \Theta}$$

١

ist, so ist nach dem Obigen

$$\frac{x - R\cos\Theta}{(\mu)(\sin\Theta^2 - \frac{1}{\mu}\cos\Theta\sqrt{1 - \mu^2\sin\Theta^2})} \cdot \frac{\mu}{R} \cdot \frac{\cos\Theta + \frac{1}{\mu}\sqrt{1 - \mu^2\sin\Theta}}{\cos\Theta\sqrt{1 - \mu^2\sin\Theta^2}}$$

$$= -\frac{y - q}{(\mu)\sin\Theta(\cos\Theta + \frac{1}{\mu}\sqrt{1 - \mu^2\sin\Theta^2})} \cdot \frac{\mu}{R} \cdot \frac{\cos\Theta + \frac{1}{\mu}\sqrt{1 - \mu^2\sin\Theta^2}}{\cos\Theta\sqrt{1 - \mu^2\sin\Theta^2}}$$

$$= \frac{(\mu)\sqrt{1 - \mu^2\sin\Theta^2}}{\mu\cos\Theta},$$

also

41) 
$$\frac{x - R\cos\Theta}{R} \cdot \frac{\cos\Theta + \frac{1}{\mu}\sqrt{1 - \mu^2\sin\Theta^2}}{\sin\Theta^2 - \frac{1}{\mu}\cos\Theta\sqrt{1 - \mu^2\sin\Theta^2}}$$
$$= -\frac{y - q}{R\sin\Theta} = 1 - \mu^2\sin\Theta^2,$$

oder

42) 
$$\frac{x - R\cos\Theta}{R} \cdot \frac{\cos\Theta + \frac{1}{\mu}\sqrt{1 - \mu^2\sin\Theta^2}}{\sin\Theta^2 - \frac{1}{\mu}\cos\Theta\sqrt{1 - \mu^2\sin\Theta^2}}$$
$$= -\frac{y - R\sin\Theta}{R\sin\Theta} = 1 - \mu^2\sin\Theta^2.$$

Aus der Gleichung

$$\frac{x - R\cos\Theta}{R} \cdot \frac{\cos\Theta + \frac{1}{\mu}\sqrt{1 - \mu^2\sin\Theta^2}}{\sin\Theta^2 - \frac{1}{\mu}\cos\Theta\sqrt{1 - \mu^2\sin\Theta^2}}$$
$$= 1 - \mu^2\sin\Theta^2$$

erhält man nun zuvörderst ohne alle Schwierigkeit

$$x = R \frac{1 - \mu^2 \sin \Theta^2 \left(\sin \Theta^2 - \frac{1}{\mu} \cos \Theta \sqrt{1 - \mu^2 \sin \Theta^2}\right)}{\cos \Theta + \frac{1}{\mu} \sqrt{1 - \mu^2 \sin \Theta^2}}$$

Es ist aber

$$\begin{split} &(\cos\Theta + \frac{1}{\mu}\sqrt{1 - \mu^2\sin\Theta^2})\sqrt{1 - \mu^2\sin\Theta^2} \\ &= \frac{1}{\mu} - \mu(\sin\Theta^2 - \frac{1}{\mu}\cos\Theta\sqrt{1 - \mu^2\sin\Theta^2}), \end{split}$$

also

$$\mu^{2} \left( \sin \Theta^{2} - \frac{1}{\mu} \cos \Theta \sqrt{1 - \mu^{2} \sin \Theta^{2}} \right)$$

$$= 1 - \mu \left( \cos \Theta + \frac{1}{\mu} \sqrt{1 - \mu^{2} \sin \Theta^{2}} \right) \sqrt{1 - \mu^{2} \sin \Theta^{2}},$$

und folglich

$$\begin{split} &1-\mu^2\sin\Theta^2\left(\sin\Theta^2-\frac{1}{\mu}\cos\Theta\sqrt{1-\mu^2\sin\Theta^2}\right)\\ &=\cos\Theta^2+\mu\sin\Theta^2\left(\cos\Theta+\frac{1}{\mu}\sqrt{1-\mu^2\sin\Theta^2}\right)\sqrt{1-\mu^2\sin\Theta^2}. \end{split}$$

Daher ist nach dem Obigen

$$x = R\{\mu \sin \Theta^{2} \sqrt{1 - \mu^{2} \sin \Theta^{2}} + \frac{\cos \Theta^{2}}{\cos \Theta + \frac{1}{\mu} \sqrt{1 - \mu^{2} \sin \Theta^{2}}}\}$$

$$= R\{\mu \sin \Theta^{2} \sqrt{1 - \mu^{2} \sin \Theta^{2}} + \frac{\cos \Theta^{2} (\cos \Theta - \frac{1}{\mu} \sqrt{1 - \mu^{2} \sin \Theta^{2}})}{1 - \frac{1}{\mu^{2}}}\},$$

woraus man ferner ohne alle Schwierigkeit

43) 
$$x = \frac{\mu^2}{\mu^2 - 1} R\{\cos\Theta^3 - \frac{1}{\mu} (1 - \mu^2 \sin\Theta^2)^{\frac{1}{2}}\}$$

oder

44) 
$$x + \frac{\mu^2}{1 - \mu^2} R \cos \Theta^3 = \frac{\mu}{1 - \mu^2} R (1 - \mu^2 \sin \Theta^2)^{\frac{1}{2}}$$

erhält.

Aus der Gleichung

$$-\frac{y-R\sin\Theta}{R\sin\Theta}=1-\mu^2\sin\Theta^2$$

folgt leicht

45) 
$$y=\mu^2 R \sin \Theta^3$$
.

Also ist

$$\sin\Theta = \sqrt[3]{\frac{y}{\mu^2 R}} = \frac{1}{\mu} \sqrt[3]{\frac{\mu y}{R}},$$

und folglich

$$\mu^2 \sin \Theta^2 = \sqrt[3]{\frac{\mu^2 y^2}{R^2}}.$$

Ferner ist

$$\cos\Theta = \sqrt{1 - \frac{1}{\mu^2}} \sqrt[3]{\frac{\mu^2 y^2}{R^2}},$$

wobei man zu beachten hat, dass der absolute Werth von  $\Theta$  nie  $90^{\circ}$  übersteigt, folglich  $\cos\Theta$  stets positiv ist. Also ist

$$\cos \Theta^{8} = (1 - \frac{1}{\mu^{2}} \sqrt[3]{\frac{\mu^{2}y^{2}}{R^{2}}})^{\frac{1}{6}},$$

und daher nach 43):

46) 
$$x = \frac{\mu^2}{\mu^2 - 1} R\{(1 - \frac{1}{\mu^2} \sqrt[3]{\frac{\mu^2 y^2}{R^2}})! - \frac{1}{\mu}(1 - \sqrt[3]{\frac{\mu^2 y^2}{R^2}})!\},$$

welches die Gleichung der allgemeinen Brennlinie des Kreises für parallel einfallende Strahlen ist.

Den Fall, wenn  $\mu=1$  ist, d. h. den Fall der gewöhnlichen Zurückwerfung, müssen wir nun aber noch besonders betrachten

In diesem Falle erhalten wir aus der aus dem Obigen bekanten Gleichung

$$x = R\{\mu \sin \Theta^{2} \sqrt[3]{1 - \mu^{2} \sin \Theta^{2}} + \frac{\cos \Theta^{2}}{\cos \Theta + \frac{1}{\mu} \sqrt{1 - \mu^{2} \sin \Theta^{2}}}\}$$

leicht

$$x = R(\sin\Theta^2\cos\Theta + \frac{1}{2}\cos\Theta),$$

d. i.

47) 
$$x = \frac{1}{2}R\cos\Theta(1 + 2\sin\Theta^2)$$
,

und nach 45) ist

48) 
$$y = R \sin \Theta^3$$
.

Also ist

$$\sin\Theta = \sqrt[3]{\frac{y}{R}}, \sin\Theta^2 = \sqrt[3]{\frac{y^2}{R^2}};$$

olglich

$$\cos\Theta = \sqrt{1 - \sqrt[3]{\frac{y^2}{R^2}}}.$$

Daher ist nach 47):

49) 
$$x = \frac{1}{2}R(1+2\sqrt[3]{\frac{y^2}{R^2}}) \sqrt{1-\sqrt[3]{\frac{y^2}{R^2}}}$$

Aus der Gleichung 47) folgt aber, wenn man quadrirt:

$$4x^2 = R^2 \cos \Theta^2 (1 + 4 \sin \Theta^2 + 4 \sin \Theta^4),$$

also, wenn man

$$\cos \Theta^2 = 1 - \sin \Theta^2$$

setzt, wie man nach leichter Rechnung findet:

$$4x^2 = R^2(1 + 3\sin\Theta^2 - 4\sin\Theta^6),$$

md folglich, weil nach 48)

$$\sin\Theta^6 = \frac{y^2}{R^2}$$

ist:

$$\frac{4(x^2+y^2)}{R^2} = 1 + 3\sin\Theta^2,$$

oder

$$\frac{4(x^2+y^2)-R^2}{R^2}=3\sin\Theta^2;$$

also ist

$$\left\{ \frac{4(x^2+y^2)-R^2}{R^2} \right\}^4 = 27 \sin \Theta^6,$$

d. i. nach dem Vorbergehenden:

$$\left\{\frac{4(x^2+y^2)-R^2}{R^2}\right\}^3 = \frac{27y^2}{R^2}.$$

Also ist

50) 
$$\{4(x^2+y^2)-R^2\}^2=27R^4y^2$$

die Gleichung der Brennlinie des Kreises im Falle der gewöhnlichen Zurückwerfung für parallel einfallende Strahlen.

### XXI.

## Ein einfacher Beweis des Fundamentaltheorems in der Theorie der algebraischen Gleichungen.

Von dem

Herrn Doctor T. Wittstein zu Hannover.

Der in der Ueberschrift bezeichnete Satz, nämlich:

dass jeder algebraischen Gleichung mit Einer Unbekannten durch einen complexen Werth dieser Unbekannten Genüge geleistet werden könne,

hat zwar seit dem Vorgange von Gauss schon so mannigfaltige und von so verschiedenen Principien ihren Auslauf nehmende Beweise erfahren, dass eine Vermehrung dieser Beweise kaum noch von Interesse sein dürfte; worüber wir auf den Artikel XLVI. S. 411. im VII. Bande des Archivs zu verweisen uns erlauben, welcher eine Zusammenstellung der hauptsächlichsten dieser Beweise enthält. Indessen wird man zugleich nicht in Abrede stellen können, dass alle jene Beweise, vom Standpunkte des Anfängers angesehen, theils so verwickelte Betrachtungen erfordern, theils aber auch so fremdartige Hülfen zur Benutzung berbeiziehen, dass man sich für die Zwecke des Unterrichts nicht selten, je nach der Stellung, welche man der allgemeinen Theorie der Gleichungen geben will, mit dem Beweise des in Rede stehenden Satzes hinsichtlich dessen, was man voraussetzen oder nicht vor-aussetzen darf, in einiger Verlegenheit befinden wird; und stellt man nun obendrein noch die Forderung, der Beweis solle auf einem einfachen und naturgemässen Wege aus der Betrachtung der Sache selbst genetisch hervorgehen, so wird nicht leicht einer der vorhandenen Beweise allen diesen Anforderungen gleichzeitig zu genügen im Stande sein.

In dieser Beziehung dürfte vielleicht der nachfolgende Beweis der öffentlichen Mittheilung nicht unwerth sein, welcher an Einfachheit, so wie an naturgemässer Entstehung, kaum etwas zu wünschen übrig lässt. Er beruhet der Hauptsache nach auf einer Vereinfachung des Beweises von Deahna (s. d. angef. Artikel Seite 416).

1

Als zugestanden dürfen wir voraussetzen, dass die Theorie der Gleichungen diejenige besondere Aufgabe einer allgemeinen Functionentheorie zu ihrem Gegenstande hat, alle Werthe einer unabhängigen Veränderlichen anzugeben, für welche eine gegebene Function derselben zu Null wird. Insbesondere also im vorliegenden Falle handelt es sich darum, alle Werthe einer unabhängigen Veränderlichen anzugeben, für welche eine gegebene algebraische Function derselben zu Null wird. Sei nun diese Function von der bekannten Form

$$y = x^n + a_1 x^{n-1} + a_2 x^{n-2} + \dots + a_n,$$
 (1)

so hat man zunächst, bevor jene Aufgabe überhaupt gestellt werden kann, die Möglichkeit derselben nachzuweisen, d. h. zu zeigen, dass es wirklich Werthe von x geben müsse, für welche y zur Null'werde; und da man sich bei dieser Nachweisung offenbar noch vor der Theorie der Gleichungen, nämlich innerhalb der allgemeinen Functionentheorie befindet, so erscheint es auch am natürlichsten, die Function selbst noch in ihrer Eigenschaft als Function, also ihrer ganzen Erstreckung nach von  $x=-\infty$  bis  $x=+\infty$  ins Auge zu fassen und nachzusehen, ob dabei Werthe von x, für welche y zu Null wird, vorkommen müssen oder nicht.

Nun ist es bekannt genug, dass, so lange man sich auf das Gebiet der reellen Zahlen beschränkt, diese Frage nicht allgemein bejaht werden kann; im Gegentheil lassen sich der Functionen unzählige anführen (z. B.  $y=x^2+4$ ), welche, wenn man x alle reellen Werthe von  $x=-\infty$  bis  $x=+\infty$  durchlaufen lässt, für keinen dieser Werthe zu Null werden, so dass mithin Gleichungen wie  $x^2+4=0$  innerhalb des Gebietes der reellen Zahlen völlig ohne Sinn bleiben. Indessen da man in so einfachen Fällen, wie das hier beispielsweise angeführte  $x^2+4=0$ , immer sofort Wurzeln der Gleichung anzugeben im Stande ist, sobald man die Erweiterung des Zahlenbegriffs auf das Gebiet der imaginären Zahlen in die Betrachtung hineinzieht, so entsteht die Vermuthung, dass sich die obige Frage mit Zuziehung dieser Erweiterung vielleicht allgemein bejahend werde zur Entscheidung bringen lassen. Damit sind wir auf dem gewöhnlichen Standpunkte, von welchem diese Frage pflegt vorgelegt zu werden, angelangt.

2.

Es sei x eine complexe Veränderliche von der Form

$$x = \varrho(\cos\varphi + i\sin\varphi), \tag{2}$$

wo q nur positiv sein kann, und i, wie gewöhnlich, die positive imaginäre Einheit bezeichnet; und durch Substitution derselben in die obige Function (1) nehme y die Gestalt an

#### $y = P(\cos \Phi + i \sin \Phi)$ ,

so wird man für die in Rede stehende Betrachtung die Veränderliche x alle möglichen complexen Werthe durchlaufen lassen, und dabei fortwährend die zugehörigen complexen Werthe von y ins Auge fassen, mit der beständigen Rücksicht, ob nicht unter den letzteren auch der Werth y=0 vorkomme. Die Veränderlichkeit von x aber ist an diejenige sowohl von  $\varphi$  als von  $\varphi$  gebunden, und um alle Werthe von x zum Vorschein kommen zu lassen, wird man nicht nur  $\varphi$  durch alle Werthe von  $\varphi=0$  bis  $\varphi=\infty$  hindurchführen, sondern es wird zugleich daneben auch  $\varphi$  alle Werthe von einem beliebigen Werthe  $\varphi=\varphi_0$  ausgehend bis

 $\varphi = \varphi_0 + 2\pi$  zu durchlaufen haben.

Hält man zunächst und für einen Augenblick einen beliebigen, jedoch von den beiden äussersten Gränzen  $\varrho=0$  und  $\varrho=\infty$  verschiedenen Werth von  $\varrho$ , welcher  $=\varrho_0$  sei, fest, und setzt dabei zugleich  $\varphi=\varphi_0$ , so hat man vermöge der Gleichung (1) sofort einen bestimmten gehörigen Werth von y,  $y=y_0$ , welcher in der Ebene der complexen Zahlen irgend einen gleichviel wo liegenden Punkt repräsentiren wird. Lässt man nun φ continuirlich sich ändern, jedoch noch immer unter Festhaltung jenes Werthes e=e so wird auch vermöge der Continuität der Function (1) der Werth von y continuirlich ein anderer werden, und folglich der dadurch repräsentirte Punkt in der Ebene der complexen Zahlen eine krumme Linie beschreiben, welche sich mit dem Werthe  $\varphi = \varphi_0 + 2\pi$  in sich selbst abschliesst, indem hier wieder der anfängliche Werth  $y=y_0$  zum Vorschein kommt. Wenn man nun endlich auch e sich ändern lässt, so wird jedem andern Werthe von o eine andere Curve der so eben beschriebenen Art zugehören, ferner wird ein continuirliches Wachsen von o zugleich auch einen continuirlichen Uebergang von Curve zu Curve zur Folge haben; und wenn man demnach jetzt die gesammte Succession dieser Curven von  $\varrho = 0$  bis  $\varrho = \infty$  ins Auge fasst, so wird sich's dabei entscheiden müssen, ob unter ihnen auch mindestens eine vorkommt, die durch den Nullpunkt der Ebene hindurchgeht und mithin den Werth y=0 in sich enthält.

3.

Man betrachte abgesondert die beiden äussersten Gränzfälle, welche den Werthen  $\varrho = 0$  und  $\varrho = \infty$  entsprechen.

1) Für  $\varrho = 0$  reducirt sich der Werth der Function (1) auf

 $y=a_n$ ,

mithin degenerirt hier die in Rede stehende Curve zu einem Punkte, dessen Lage in der Ebene durch die von Null verschiedene complexe Zahl  $a_n$  festgestellt wird. Dieser Punkt bidet mithin den Ausgangspunkt für die mit wachsenden Werther von  $\varrho$  zu Stande kommenden Curven.

2) Für e=∞ wird man zu dem entsprechenden Results am leichtesten gelangen, wenn man zuvor die Gleichung (l) die Form bringt

$$\frac{y}{x^n} = 1 + \frac{a_1}{x} + \frac{a_2}{x^2} + \dots + \frac{a_n}{x^n}$$

woraus man für  $\varrho = \infty$  schliesst

$$\lim \left( \frac{y}{x^n} \right) = 1. \tag{3}$$

Diese Gleichung spricht den in der Theorie der Gleichungen auch sonst vielfach zur Anwendung kommenden Satz aus, dass die Function (1) desto näher mit ihrem höchsten Gliede zusammenfällt, je grösser der Modulus oder Veränderlichen zangenommen wird; welcher Satz mithin, da er an sich schon jedenfalls in der Theorie der Gleichungen bewiesen werden müsste, hier um so unbedenklicher benutzt werden darf.

Statt dieser Gleichung (3) kann man auch schreiben

$$\frac{y}{x^n}=1+\varepsilon$$
,

wo  $\varepsilon$  eine für  $\varrho=\infty$  verschwindende complexe Zahl bezeichnet; und daraus hat man

$$y = x^n(1+\varepsilon),$$

oder vermöge der Gleichung (2):

$$y = \varrho^n(\cos n\varphi + i\sin n\varphi)(1+\varepsilon).$$
 (4)

Dieser Ausdruck führt nun sofort zur Kenntniss der näheren Beschaffenheit der oben bezeichneten Curven für denjenigen Fall, wo e selbst ohne Gränzen zunimmt. Wie nämlich auch e beschaffen sein mag, so liefert jedenfalls der erste Factor des Ausdrucks (4), nämlich der Ausdruck

$$\varrho^n(\cos n\varphi + i\sin n\varphi),$$

stets, für einen bestimmten Werth von  $\varrho$ , einen aus dem Nullpunkte der Ebene als Mittelpunkt beschriebenen Kreis, dessen Halbmesser  $= \varrho^n$  ist und dessen Peripherie nmal nach einander durchlausen wird, während  $\varphi$  von  $\varphi = \varphi_0$  bis  $\varphi = \varphi_0 + 2\pi$  sich ändert. Dieser Kreis ist nun zwar noch nicht selbst die hier in Frage kommende Curve, indem vielmehr zu deren Herstellung, vermöge des Ausdrucks (4), sämmtliche Punkte einer jeden einzehnen Umdrehung des Kreises zuvor noch eine Correction durch den von der Einheit verschiedenen Factor  $1+\varepsilon$ , gleichsam eine Verschiebung in der Ebene, zu erleiden haben. Indessen da  $\varepsilon$  eine mit den wachsenden Werthen von  $\varrho$  unendlich abnehmende Zahl bezeichnet, also der Factor  $1+\varepsilon$  gegen die Einheit convergirt, so kommt eben deshalb die fragliche Curve einem aus dem Kullpunkt der Ebene als Mittelpunkt beschriebenen Kreise destonther, je grüsser  $\varrho$  angenommen wird, und fällt endlich — falls

man diese Ausdrucksweise noch zulassen will — für ǫ=∞ mit einem solchen Kreise selbst zusammen.

4.

Ueberblickt man von dem hier gewonnenen Standpunkte aus das System aller den verschiedenen Werthen von  $\varrho$  entsprechenden Curven; von dem Punkte für  $\varrho = 0$  einerseits, bis zu dem Kreise für  $\varrho = \infty$  andererseits, und nimmt überdies auf die Continuität der Function (I) Rücksicht, so gelangt man leicht zu dem hier endlich beabsichtigten Schlusse.

Alle Curven nämlich, welche sehr kleinen Werthen von  $\varrho$  entsprechen, werden sich ihrer ganzen Erstreckung nach in der Nähe des für  $\varrho = 0$  geltenden Punktes halten, und mithin, da dieser Punkt von dem Nullpunkte der Ebene verschieden ist, den genannten Nullpunkt ausser sich lassen. Alle Curven dagegen, welche sehr grossen Werthen von  $\varrho$  zugehören, werden der für  $\varrho = \infty$  stattfindenden Kreisform nahe kommen, und mithin, da dieser Kreis den Nullpunkt der Ebene zu seinem Mittelpunkte hat, diesen Nullpunkt gleichfalls in sich einschliessen. Von den Curven der ersten Art zu den Curven der zweiten Art muss es also, wegen der Continuität der Function, nothwendig mindestens eine Uebergangs-Curve geben, welche durch den Nullpunkt der Ebene selbst hindurchgeht; und hierin ist laut dem Obigen das vorliegende Theorem bewiesen.

Man erkennt leicht, dass dieser Beweis völlig unabhängig von der Beschaffenheit der Coefficienten  $a_1$ ,  $a_2$ ,.... $a_n$  ist, die demnach beliebige reelle oder seßt complexe Werthe haben dürfen. Nur der Fall  $a_n = 0$  musste ausgeschlossen bleiben, in welchem Falle übrigens die Richtigkeit des Satzes auf der Hand liegt.

Zu weiteren Folgerungen über, die Natur der Wurzeln oder Mitteln zur Berechnung derselben dürfte indessen der hier eingeschlagene Weg schon deshalb keinen Beitrag liefern, weil in ihm die unabhängige Veränderliche selbst gar nicht sichtbar hervorgetreten ist.

# at the second se

# Uebungsaufgaben für Schüler.

Von dem Herrn Doctor T. Wittstein zu Hannover,

Nicht allein den richtigen Weg zu lehren, sondern auch zu zeigen wie man es nicht machen darf, und damit den Schülor vor nahe liegenden Fehlern zu hüten, scheint eine Hauptaufgabe des Lehrers zu sein. In diesem Sinne müchten sich Fragen wie die folgenden zweckmässig zu Aufgaben für Schüler eignen.

1. Aus der Gleichung

$$x^2-2ax+a^2=a^2-2ax+x^2$$

zieht man durch Wurzelausziehung

$$x-a=a-x$$

woraus folgt

$$x = a$$

während die gegebene Gleichung auch für jeden von a verschiedenen Werth des x Gültigkeit behält. Wo liegt der Fehlschluss?

2. Aus der Gleichung

$$a-\sqrt{x}=b$$

erhält man

$$-\sqrt{x} = b - a$$
$$x = (b - a)^2;$$

die Probe aber gibt statt der identischen Gleichung, die sie liefern müsste, die folgende:

$$a-\sqrt{(b-a)^2}=b,$$

$$a-(b-a)=b,$$

$$a=b.$$

Wo liegt der Fehlschluss?

3. Wenn man die Gleichung

$$x-a=0$$

auf beiden Seiten durch x-a dividirt, so erhält man

$$\frac{x-a}{x-a} = \frac{0}{x-a}$$

oder

$$1 = 0$$
.

Wo liegt der Fehlschluss?

Anmerkung. Der Widerspruch wird dem Schüler in der Regel noch sichtbarer, wenn man für die Buchstaben bestimmte Zahlen setzt. So z. B. wenn man in der zweiten Aufgabe als gegeben annimmt

$$3-\sqrt{x}=7$$
.

so erhält man x=16, und die Probe liefert -1=7.

rruch

Von dem Herrn Doctor Dienger zu Sinsheim bei Heidelberg.

I.

$$\begin{split} \frac{1}{3} \frac{m \cos \varphi}{1} - \frac{1}{5} \frac{m^3 \cos 3\varphi}{1.2.3} + \frac{1}{7} \frac{m^5 \cos 5\varphi}{1.2...5} - .... \\ & .... (-1)^r \frac{1}{2r+3} \frac{m^{2r+1} \cos (2r+1)\varphi}{1.2....(2r+1)} - .... \\ & = \frac{e^{-m \sin \varphi} + e^{m \sin \varphi}}{2m^2} \sin (m \cos \varphi) \cdot \cos 2\varphi \\ & + \frac{e^{m \sin \varphi} - e^{-m \sin \varphi}}{2m^2} \cos (m \cos \varphi) \cdot \sin 2\varphi \\ & - \frac{e^{-m \sin \varphi} + e^{m \sin \varphi}}{2m} \cos (m \cos \varphi) \cdot \cos \varphi \\ & - \frac{e^{-m \sin \varphi} - e^{m \sin \varphi}}{2m} \sin (r \cos \varphi) \cdot \sin \varphi. \end{split}$$

II.

$$\frac{1}{3} \frac{m \sin \varphi}{1} - \frac{1}{5} \frac{m^3 \sin 3\varphi}{1.2.3} + \frac{1}{7} \frac{m^8 \sin 5\varphi}{1.2...5} - \dots$$

$$= \frac{e^{m \sin \varphi} - e^{-m \sin \varphi}}{2m^2} \cos \cdot (m \cos \varphi) \cos 2\varphi$$

$$- \frac{e^{-m \sin \varphi} + e^{m \sin \varphi}}{2m^2} \sin (r \cos \varphi) \cdot \sin 2\varphi$$

$$+ \frac{e^{-m \sin \varphi} + e^{m \sin \varphi}}{2m} \cos (r \cos \varphi) \cdot \sin \varphi$$

$$- \frac{e^{-m \sin \varphi} - e^{m \sin \varphi}}{2m} \sin (r \cos \varphi) \cdot \cos \varphi,$$

wenn m > 0 und  $\varphi$  beliebig ist.

III.

$$\begin{split} (r+1) \cdot \frac{1}{2} + 11r \cdot \frac{1}{2^2 \cdot 4} + 21(r-1) \cdot \frac{1^2}{2^2 \cdot 4^2 \cdot 6} + 31(r-2) \cdot \frac{1^3 \cdot 3^3}{2^3 \cdot 4^3 \cdot 6^3 \cdot 8} \\ & + \dots + (10r+1) \cdot 1 \cdot \frac{1^2 \cdot 3^2 \dots (2r-3)^3}{2^2 \cdot 4^2 \cdot 6^2 \dots (2r^2)(2r+2)} \\ &= \frac{1^2 \cdot 3^2 \cdot 5^2 \dots (2r-1)^2 (2r+1)^2 (2r+1)}{2^2 \cdot 4^2 \cdot 6^3 \dots (2r)^2 (2r+2)}. \end{split}$$

#### XXIII.

#### Miscellen.

Bemerkungen zur sphärischen Trigonometrie.

Von dem Herausgeber.

Wir wollen uns ein gleichschenkliges rechtwinkliges sphäries Dreieck denken, dessen Hypotenuse a ist und dessen einer gleiche Katheten b, b sind. Bezeichnen wir den Flächenalt dieses sphärischen Dreiecks durch  $\mathcal{\Delta}$ , so ist nach einer annten Formel der sphärischen Trigonometrie

$$\tan 2d = \frac{\sin^2 b}{2\cos b} = \frac{1 - \cos^2 b}{2\cos b},$$

 $\cos^2 b + 2 \tan \alpha \cos b = 1.$ 

it man nun diese quadratische Gleichung in Bezug auf cosb unbekannte Grüsse auf, so erhält man

$$(\cos b + \tan \alpha)^2 = 1 + \tan^2 \alpha = \sec^2 \alpha,$$

$$\cos b + \tan \Delta = \pm \sec \Delta$$
,

hieraus

$$\cos b = -\tan \Delta \pm \sec \Delta = \pm \frac{1 \mp \sin \Delta}{\cos \Delta}$$

sich nun frägt, welche Zeichen man zu nehmen hat. Wenn aber

$$0 < b < 90^{\circ}$$

, so ist nach den Principien der sphärischen Trigonometrie auch Theil XI.

$$0 < B < 90^{\circ}$$

folglich

$$0 < 2B < 180^{\circ};$$

weil nun bekanntlich

$$\Delta = 2B - 90^{\circ}$$

ist, so ist offenbar

$$0 < \Delta < 90^{\circ}$$

und  $\cos b$ ,  $\cos \Delta$  sind daher beide positiv. Wenn ferner

$$.90^{\circ} < b < 180^{\circ}$$

ist, so ist nach den Principien der sphärischen Trigonomet

$$90^{\circ} < B < 180^{\circ}$$

folglich

$$180^{\circ} < 2B < 360^{\circ};$$

weil nun bekanntlich

$$\Delta = 2B - 90^{\circ}$$

ist, so ist offenbar

$$90^{\circ} < \Delta < 270^{\circ}$$

und  $\cos b$ ,  $\cos \Delta$  sind daher beide negativ Also habel  $\cos \Delta$  stets gleiche Vorzeichen, und weil nun  $1 \mp \sin \Delta$  jositiv ist, so muss man in der Gleichung

$$\cos b = \pm \frac{1 \mp \sin \Delta}{\cos \Delta}$$

offenbar die obern Zeichen nehmen, d. h. man muss

1) 
$$\cos b = \frac{1 - \sin \Delta}{\cos \Delta}$$

setzen.

Haben wir nun ein beliebiges rechtwinkliges sphärische eck, dessen Hypotenuse a ist und dessen Katheten b, c s wollen wir uns über den drei Seiten dieses sphärischen D sphärische Quadrate beschrieben denken, und deren I welche offenbar gleichschenklige rechtwinklige sphärische D sind, respective durch  $\Delta_a$ ,  $\Delta_b$ ,  $\Delta_c$  bezeichnen. Dann ist

$$\cos a = \frac{1 - \sin \Delta_a}{\cos \Delta_a},$$

$$\cos b = \frac{1 - \sin \Delta_b}{\cos \Delta_b},$$

$$\cos c = \frac{1 - \sin \Delta_c}{\cos \Delta_c}.$$

Weil aber nach einer bekannten Formel der sphärischen Trigonometrie

$$\cos a = \cos b \cos c$$

ist, so ist

2) 
$$\frac{1-\sin\Delta_a}{\cos\Delta_a} = \frac{(1-\sin\Delta_b)(1-\sin\Delta_c)}{\cos\Delta_b\cos\Delta_c}.$$

Da nun

$$\sin \Delta_a = +\sqrt{1-\cos^2 \Delta_a}$$

ist, so ist

$$\frac{1 \mp \sqrt{1 - \cos^2 \Delta_a}}{\cos \Delta_a} = \frac{(1 - \sin \Delta_b)(1 - \sin \Delta_c)}{\cos \Delta_b \cos \Delta_c},$$

folglich

$$1 - \frac{(1 - \sin \Delta_b)(1 - \sin \Delta_c)}{\cos \Delta_b \cos \Delta_c} \cos \Delta_a = \pm \sqrt{1 - \cos^2 \Delta_a},$$

also, wenn man quadrirt und aufhebt, was sich aufheben lässt:

$$\frac{(1-\sin \Delta_b)^2(1-\sin \Delta_c)^2+\cos^2 \Delta_b \cos^2 \Delta_c}{\cos^2 \Delta_b \cos^2 \Delta_c}\cos \Delta_a$$

$$=\frac{2(1-\sin \Delta_b)(1-\sin \Delta_c)}{\cos \Delta_b \cos \Delta_c},$$

oder, weil

$$\cos^2 \Delta_b \cos^2 \Delta_c = (1 - \sin^2 \Delta_b) (1 - \sin^2 \Delta_c)$$

$$= (1 - \sin \Delta_b) (1 - \sin \Delta_c) \cdot (1 + \sin \Delta_b) (1 + \sin \Delta_c)$$

ist:

$$\{(1-\sin \Delta_b)(1-\sin \Delta_c)+(1+\sin \Delta_b)(1+\sin \Delta_c)\}\cos \Delta_a$$
=2 cos  $\Delta_b$  cos  $\Delta_c$ .

woraus sich leicht

$$(1 + \sin \Delta_b \sin \Delta_c) \cos \Delta_a = \cos \Delta_b \cos \Delta_c,$$

**felglich** 

3) 
$$\cos \Delta_a = \frac{\cos \Delta_b \cos \Delta_c}{1 + \sin \Delta_b \sin \Delta_c}$$

ergiebt.

Ferner ist

$$\cos \Delta_a = \pm \sqrt{1 - \sin^2 \Delta_a},$$

und folglich nach 2):

$$\pm \frac{1-\sin \Delta_a}{\sqrt{1-\sin^2 \Delta_a}} = \frac{(1-\sin \Delta_b)(1-\sin \Delta_b)}{\cos \Delta_b \cos \Delta_c},$$

also

$$(1-\sin \Delta_a)^2 = \frac{(1-\sin \Delta_b)^2(1-\sin \Delta_c)^2}{\cos^2 \Delta_b \cos^2 \Delta_c}(1-\sin^2 \Delta_a)$$

oder

$$(1-\sin \Delta_a)^2 = \frac{(1-\sin \Delta_b)^2 (1-\sin \Delta_c)^2}{(1-\sin^2 \Delta_b)(1-\sin^2 \Delta_c)} (1-\sin^2 \Delta_a),$$

d. i.

$$1-\sin \Delta_a = \frac{(1-\sin \Delta_b)(1-\sin \Delta_c)}{(1+\sin \Delta_b)(1+\sin \Delta_c)}(1+\sin \Delta_a),$$

oder

$$\frac{1-\sin\Delta_a}{1+\sin\Delta_a} = \frac{(1-\sin\Delta_b)(1-\sin\Delta_c)}{(1+\sin\Delta_b)(1+\sin\Delta_c)}$$

Also ist

$$\sin \Delta_a = \frac{(1+\sin \Delta_b)(1+\sin \Delta_c) - (1-\sin \Delta_b)(1-\sin \Delta_c)}{(1+\sin \Delta_b)(1+\sin \Delta_c) + (1-\sin \Delta_b)(1-\sin \Delta_c)},$$

woraus leicht

4) 
$$\sin \Delta_a = \frac{\sin \Delta_b + \sin \Delta_c}{1 + \sin \Delta_b \sin \Delta_c}$$

erhalten wird.

Aus 3) und 4) folgt sogleich

5) 
$$\tan \Delta_a = \frac{\sin \Delta_b + \sin \Delta_c}{\cos \Delta_b \cos \Delta_c}$$

oder

6) 
$$\tan \alpha \Delta_a = \tan \alpha \Delta_b \sec \alpha_c + \tan \alpha_c \sec \alpha_b$$

Aus 3) ergiebt sich auch leicht

$$1 - \cos \Delta_a = \frac{1 - \cos(\Delta_b + \Delta_o)}{1 + \sin \Delta_b \sin \Delta_c},$$

$$1 + \cos \Delta_o = \frac{1 + \cos(\Delta_b - \Delta_c)}{1 + \sin \Delta_b \sin \Delta_c};$$

d. i.

$$\sin^{2\frac{1}{2}} \Delta_{a} = \frac{\sin^{2\frac{1}{2}} (\Delta_{b} + \Delta_{c})}{1 + \sin \Delta_{b} \sin \Delta_{c}},$$

$$\cos^{2\frac{1}{2}} \Delta_{a} = \frac{\cos^{2\frac{1}{2}} (\Delta_{b} - \Delta_{c})}{1 + \sin \Delta_{b} \sin \Delta_{c}};$$

also

7) 
$$\tan g^{2\frac{1}{2}} \Delta_a = \frac{\sin \frac{21}{3} (\Delta_b + \Delta_c)}{\cos \frac{21}{3} (\Delta_b - \Delta_c)}$$

Nach 3) ist auch

8)  $\sec \Delta_a = \sec \Delta_b \sec \Delta_c + \tan \alpha_b \tan \alpha_c$ .

Die weitere Ausführung dieser Betrachtungen, zu denen der Versuch, einen dem pythagoräischen Lehrsatze analogen Satz für rechtwinklige sphärische Dreiecke zu finden, Veranlassung gegeben hat, möge dem Leser überlassen bleiben.

#### Bemerkungen zur ebenen Trigonometrie.

Von dem Herausgeber.

Die bekannte Relation zwischen den drei Seiten und einem Winkel eines ebenen Dreiecks kann man aus dem sehr leicht zu beweisenden Satze, dass in jedem ebenen Dreiecke die Seiten sich wie die Sinus der gegenüberstehenden Winkel verhalten, analytisch auf folgende Art ableiten.

Weil in jedem ebenen Dreiecke

$$A+B+C=180^{\circ}$$

ist, so ist

$$\sin A = \sin(B+C) = \sin B \cos C + \cos B \sin C,$$

$$\cos A = -\cos(B+C) = -\cos B \cos C + \sin B \sin C.$$

Nach dem angeführten ersten trigonometrischen Hauptlehrsatze ist aber

$$\frac{\sin A}{a} = \frac{\sin B}{b} = \frac{\sin C}{c},$$

folglich

$$\sin B = \frac{b}{a} \sin A = bx,$$

$$\sin C = \frac{c}{a} \sin A = cx;$$

wenn wir der Kürze wegen

$$x = \frac{\sin A}{a}$$

setzen. Also ist

$$\cos B = \sqrt{1 - b^2 x^2}, \cos C = \sqrt{1 - c^2 x^2};$$

venn man nur die Quadratwurzeln

$$\sqrt{1-b^2x^2}$$
,  $\sqrt{1-c^2x^2}$ 

positiv eder negativ nimmt, jenachdem respective die Winkel B, C

spitz oder stumpf sind. Unter dieser Voraussetzung ist daher nach dem Obigen

$$\sin A = bx \sqrt{1 - c^2 x^2} + cx \sqrt{1 - b^2 x^2},$$

$$\cos A = bcx^2 - \sqrt{1 - b^2 x^2} \cdot \sqrt{1 - c^2 x^2};$$

also

$$\sin^{2}A = b^{2}x^{2}(1-c^{2}x^{2}) + c^{2}x^{2}(1-b^{2}x^{2}) + 2bcx^{2}\sqrt{1-b^{2}x^{2}}.\sqrt{1-c^{2}x^{2}},$$

$$\sqrt{1-b^{2}x^{2}}.\sqrt{1-c^{2}x^{2}} = bcx^{2} - \cos A;$$

folglich

$$\sin^{2}A = b^{2}x^{2}(1 - c^{2}x^{2}) + c^{2}x^{2}(1 - b^{2}x^{2}) + 2bcx^{2}(bcx^{2} - \cos A)$$

$$= (b^{2} + c^{2} - 2bc\cos A)x^{2}$$

$$= (b^{2} + c^{2} - 2bc\cos A)\frac{\sin^{2}A}{a^{2}};$$

also

$$\frac{b^2 + c^2 - 2bc \cos A}{a^2} = 1,$$

oder

$$a^2 = b^2 + c^2 - 2bc \cos A$$
,

welches die bekannte Relation zwischen den drei Seiten und eines Winkel eines ebenen Dreiecks ist, welche wir hier beweisen wollten. Eine andere Behandlung dieses ganz elementaren Gegenstades s. m. Archiv. Thl. II. S. 215.

# Ueber den Verlust an Elektrizität durch die Luft.

Von dem Herrn Doctor Dienger zu Sinsheim bei Heidelberg.

Da die elektrischen Körper bekanntlich ihre Elektrizität durch die Luft nach und nach verlieren, so nimmt man bei den Untersuchungen mittelst der Drehwage gewöhnlich das arithmetische Mittel zwischen zwei Intensitäten, die man an der gleichen Steller aber zu verschiedenen Zeiten, erhielt. (Man sehe z. B. Müller, Lehrbuch der Physik und Meteorologie, II. Bd. S. 86.)

Es scheint diess aber ganz genau nicht zu sein, vielmehr de Berechnung auf folgende Art geschehen zu müssen:

Es sei die in einer unendlich kleinen Zeit  $\tau$  abgegangent Elektrizität proportional dieser Zeit und der ganzen Ladung in Ansang dieser Zeit, was darauf zurückkommt, diese Ladung wir rend der Zeit  $\tau$  als konstant zu betrachten. Heisst also A die Ladung, so ist der Verlust in der Zeit  $\tau$  gleich  $mA\tau$ , wenn eine konstante Grösse ist, die von dem Zustande der Luft abhangen.

Demnach ist die Ladung zu Anfang der zweiten Zeit  $\tau:A(1-m\tau)$ , während der Verlust in dieser Zeit wieder  $A(1-m\tau)m\tau$ , also die Ladung am Ende der Zeit  $2\tau$  noch  $A(1-m\tau)^2$  ist. Geht man so fort, so findet man, dass die Ladung am Ende der Zeit  $n\tau$  noch  $A(1-m\tau)^n$  ist. Nun ist

$$(1-m\tau)^n = [(1-m\tau)^{-\frac{1}{m\tau}}]^{-mt},$$

wenn  $n\tau = t$  eine eudliche Zeit bedeutet. In dieser Voraussetzung ist n unendlich gross, während  $\tau$  unendlich klein ist. Nach Cauchy, Differentialrechnung Seite 4., ergiebt sich, dass für  $\tau$  un-

endlich klein  $(1-m\tau)^{-\frac{1}{m\tau}} = e$ , also für n unendlich gross

$$(1-m\tau)^n = e^{-mt}$$

st. Demnach ist die Ladung am Ende der Zeit t, wenn sie zu Anfang derselben A war, noch  $A \cdot e^{-mt}$ . Heisst  $B_2$  also die Lalung am Ende der Zeit 2t,  $B_1$  die am Ende der Zeit t, so ist

$$B_1 = Ae^{-mt}, B_2 = Ae^{-2mt},$$

lemnach

$$B_1 = \sqrt{AB_2}$$
,

l. h. um die Ladung am Ende der Zeit t zu finden, wenn man lie zu Anfang dieser Zeit und die zu Ende der Zeit 2t kennt, immt man aus diesen letztern zwei das geometrische Mittel.

immt man aus diesen letztern zwei das geometrische Mittel.

Heisst allgemein A die Ladung zu Anfang,  $A_n$  die zu Ende ler Zeit nt,  $A_{n+1}$  zu Ende der Zeit (n+1)t,  $A_{n+2}$  zu Ende der Zeit (n+2)t, so ist:

$$A_n = Ae^{-mnt},$$
  
 $A_{n+1} = Ae^{-m(n+1)t},$   
 $A_{n+2} = Ae^{-m(n+2)t};$ 

oraus folgt:

:::

$$A_{n+1} = \sqrt{A_n \cdot A_{n+2}}.$$

Hiernach müssen also die Formeln, wie sie z. B. Lamé in dem ours de Physique de l'Ecole polyt. §. 686. aufstellt, modizirt werden. Setzt man m als klein voraus, so könnte man auch aben:

$$A_n = A(1-mnt+...),$$
  
 $A_{n+1} = A(1-m(n+1)t+...),$   
 $A_{n+2} = A(1-m(n+2)t+...);$ 

iso, wenn man die höhern Potenzen als die erste von m verachlässigt:

 $A_{n+1} = \frac{A_n + A_{n+2}}{2}$ 

ach der gewöhnlichen Rechnungsweise.

#### Zur Verwandlung der gemeinen Brüche in Dezimalbrüche.

Von dem Herrn Doctor Dienger zu Sinsheim bei Heidelberg.

Da ich mich nicht erinnere, gelesen zu haben, wie man die Anzahl der Dezimalstellen bestimmt, die sich ergeben, wenn man einen gewöhnlichen Bruch in einen Dezimalbruch verwandelt, so will ich hier diese Bestimmung andeuten. Dabei setze ich immer Brüche voraus, die sich nicht mehr abkürzen lassen.

- 1) Alle gemeinen Brüche, deren Nenner bloss aus den einfachen Faktoren 2 und 5 besteht, lassen sich genau in Dezimalbrüche verwandeln. Diese Faktoren können jeder vielmal vorkommen, entweder beide Arten zugleich oder nur eine allein.
- 2) Um zu unterscheiden, wie viele Stellen (nach der Stelle der Ganzen) der entstehende Dezimalbruch habe, müssen wir folgende Fälle unterscheiden:
- a) Der Nenner enthält bloss den Faktor 2; alsdann enthält der aus dem Bruche entstehende Dezimalbruch so viele Stellen, als der Nenner Faktoren 2.
  - b) Das Gleiche gilt, wenn man in a) statt 2 setzt 5.
  - c) Der Nenner enthält sowohl den Faktor 2, als den 5.
    - a) Er enthält mehr 2 als 5; alsdann erhält der Dezimalbruch so viel Stellen, als der Nenner Faktoren 2.
    - β) Er enthält mehr 5 als 2; alsdann erhält der Dezimalbruch so viel Stellen, als der Nenner Faktoren 5.
- 3) Alle gemeinen Brüche, deren Nenner nicht einzig die einfachen (Prim-) Faktoren 2 und 5 enthält, lassen sich nicht genau in Dezimalbrüche verwandeln. Sie geben unendliche, periodische Dezimalbrüche.
- 4) Enthält der Nenner nebst anderen einfachen Faktoren noch die Faktoren 2 und 5, so hat man die vier Fälle von No. 2) zu unterscheiden. Alsdann enthält der Dezimalbruch so viele sich nicht wiederholende Stellen nach dem Komma, als der Dezimalbruch im Ganzen Stellen erhalten würde, wenn die den Faktoren 2 und 5 fremden Faktoren nicht vorhanden wären.

Multiplizirt man alle einfachen, von 2 und 5 verschiedenen Faktoren, so enthält der Dezimalbruch nach den sich nicht wiederholenden Stellen höchstens so viele sich wiederholende Stellen, als diess Produkt Einheiten enthält, wenn 1 davon abgezogen wird.

Diese letzte Regel gilt auch für den Fall, dass der Nenner weder den Fakter 2, noch den Fakter 5 enthält; alsdann wiederholt sich nothwendig die erste Stelle nach dem Komma. \*)

<sup>\*)</sup> Man vergleiche den Aufsatz in dem Archiv. Thl. I. Nr. XVI. von dem Herrn Dr. J. A. Arndt zu Torgau.

# XXIV.

# eber die Complanation des elliptischen und hyperbolischen Paraboloides.

Von dem

Herrn Professor Dr. O. Schlömilch an der Universität zu Jena.

Die Gleichungen des elliptischen und hyperbolischen Parabodes lassen sich bekanntlich in den Formen

1. 
$$\frac{z}{c} = \left(\frac{x}{a}\right)^2 + \left(\frac{y}{b}\right)^2$$
,

$$2. \ \frac{z}{c} = \left(\frac{x}{a}\right)^2 - \left(\frac{y}{b}\right)^2$$

rstellen, und hier kann man die constanten geraden Linien a, b, c e Achsen der Paraboloide nennen, eine Bezeichnung, welche it der beim Ellipsoide gebräuchlichen, wo

$$\left(\frac{x}{a}\right)^2 + \left(\frac{y}{b}\right)^2 + \left(\frac{z}{c}\right)^2 = 1$$

t, sehr gut übereinstimmt. Will man jene Achsen selbst sehen, braucht man die in Rede stehenden Flächen nur durch eine bene zu schneiden, welche der Coordinatenébene zy in der Entenung z=c parallel läuft. Die Gleichungen der entstehenden chnitte sind dann

$$1 = \left(\frac{x}{a}\right)^{3} + \left(\frac{y}{b}\right)^{3},$$

$$1 = \left(\frac{x}{a}\right)^{3} - \left(\frac{y}{b}\right)^{3}$$

**d** folglich die Schnitte selbst eine Ellipse und eine Hyperbel it den Halbachsen a und b.

Theil XI.

Um nun die gedachten Flächen zu complaniren, benutzer die allgemeine Formel

3. 
$$\Omega = \iint dx dy \sqrt{1 + \left(\frac{dz}{dx}\right)^2 + \left(\frac{dz}{dy}\right)^2}$$
,

und haben nach No. 1. für den Fall eines elliptischen Parabol

$$\left(\frac{dz}{dx}\right) = \frac{2c}{a^2}x, \quad \left(\frac{dz}{dy}\right) = \frac{2c}{b^2}y;$$

und für den Fall eines hyperbolischen Paraboloides

$$\left(\frac{dz}{dx}\right) = \frac{2c}{a^2}x, \quad \left(\frac{dz}{dy}\right) = -\frac{2c}{b^2}y.$$

Substituiren wir diess in die Formel 3., so ist in jedem Fa

4. 
$$\Omega = \iint dx dy \sqrt{1 + \frac{4c^2}{a^4}x^2 + \frac{4c^3}{b^4}y^2}$$

wo die Integrationsgränzen noch zu bestimmen sind. Wir bet ten nun folgende zwei Fälle. In Taf. VI. Fig. 1. seien OA, und OC die drei Achsen a, b, c der Fläche (hier eines el schen Paraboloides), so wollen wir die Grüsse derjenigen St ihres Mantels bestimmen, deren Projektion auf die Ebene xy weder das Dreieck OAB oder den Ellipsenquadranten OA ausmachen. Sind nun OM=x und MN=y die Coordinaten in eines Punktes in der Ebene xy, so müssen im ersten Falle Gränzen für x und y so gewählt werden, dass der Punkt N Punkte im Innern des Dreiecks OAB aber keine ausserhalb selben liegenden betritt. Da M unter dieser Bedingung zwist O und A beliebig liegen darf, so ergeben sich hieraus für z Gränzen

$$x=0, x=0.A=a$$

Hat man nun dem x irgend einen individuellen Werth OM in halb dieses Intervalles gegeben, so steht jetzt dem y = MN i der Spielraum y = 0 bis y = MN' offen, da N beliebig zwische und N' liegen darf. Bestimmt man MN' aus der Proper OA: OB = MA: MN', so sind die Gränzen für y:

$$y=0, y=b(1-\frac{x}{a}).$$

Substituiren wir diess in No. 4. und nennen P die Fläche OURI deren Projektion auf die Ebene xy das Dreieck OAB ausma so ist

5. 
$$P = \int_0^a dx \int_0^{b(1-\frac{a}{s})} dy \sqrt{1 + \frac{4c^2}{a^4}x^2 + \frac{4c^2}{b^4}y^2}.$$

Wollen wir dagegen die Fläche OUSVO berechnen, deren rojektion auf xy der Ellipsenquadrant  $OAN''B \supseteq CUSV$  ist, so üssen die Gränzen für x und y so gewählt werden, dass der unkt N alle Punkte innerhalb dieses Ellipsenquadranten, aber eine anderen Punkte der Ebene xy betritt. Die Gränzen für x ad y sind daher

$$x=0, x=OA; y=0, y=MN'';$$

h.

$$x=0, x=a; y=0, y=b\sqrt{1-\left(\frac{x}{a}\right)^{b}};$$

eil OM und MN'' die Gleichung der Ellipse CUSV = OAN''B friedigen müssen. Nennen wir Q die Fläche OUSVO, so ist tzt:

6. 
$$Q = \int_{0}^{a} dx \int_{0}^{b\sqrt{1-\left(\frac{x}{a}\right)^{2}}} dy \sqrt{1+\frac{4c^{2}}{a^{4}}x^{2}+\frac{4c^{2}}{b^{4}}y^{2}}.$$

Man kann diese Integrale noch etwas vereinfachen, wenn man e Substitutionen  $x=a\xi$ ,  $y=b\eta$  vornimmt. Setzt man nämlich No. 5. zunächst  $x=a\xi$ , so wird  $dx=ad\xi$ , und die Integrationstitues für  $\xi$  bestimmen sich jetzt aus den Gleichungen x=0, =a oder  $a\xi=0$ ,  $a\xi=a$ ; es wird daher zunächst

$$P = a \int_0^1 d\xi \int_0^1 b^{(1-\xi)} dy \sqrt{1 + \frac{4c^2}{a^2} \xi^2 + \frac{4c^2}{b^4} y^2}.$$

abstituirt man nun  $y = b\eta$ , so erhält man ebenso leicht

$$P = ab \int_0^1 d\xi \int_0^1 e^{-\xi} d\eta \sqrt{1 + \frac{4c^2}{a^2} \xi^2 + \frac{4c^2}{b^2} \eta^2}.$$

ie Gleichung 6. geht durch dieselben Substitutionen in die folnde über: .

$$Q = ab \int_0^1 d\xi \int_0^{\sqrt{1-\xi^2}} d\eta \sqrt{1 + \frac{4c^2}{a^2} \xi^2 + \frac{4c^2}{b^2} \eta^2}.$$

Da es in einem bestimmten Integrale gleichgültig ist, mit sichem Buchstaben man die Variable der Integration bezeichnet, darf man auch wieder x und y für  $\xi$  und  $\eta$  schreiben; wird ch zur Abkürzung

7. 
$$\frac{4c^2}{a^2} = \alpha$$
,  $\frac{4c^2}{b^2} = \beta$ 

Setzt, so ist nun

8. 
$$P = ab \int_0^1 dx \int_0^{1-x} dy \sqrt{1 + \alpha x^2 + \beta y^2}$$

und

9. 
$$Q = ab \int_0^1 dx \int_0^{\sqrt{1-x^2}} dy \sqrt{1+\alpha x^2+\beta y^2}$$

Es hätte zwar keine Schwierigkeit, die Integrationen mauszuführen, indem man die bekannte Formel für

$$\int dy \sqrt{h + ky^2}$$

für  $h=1+\alpha x^2$ ,  $k=\beta$  in Anwendung brächte, man würde abe bei auf logarithmische Funktionen kommen und sich die übrig bleibende Integration in Bezug auf x in eine sehr unbeq Form stellen. Wir schlagen daher einen anderen Weg ein, cher auf dem folgenden Theoreme beruht: wenn  $\varphi(r,x)$  ein x=r sich annullirende Funktion bezeichnet, so gilt die Gleic

$$10. \int_0^1 dx \int_0^{g(1,x)} dy f(x,y)$$

$$= \int_0^1 dr \int_0^r f[x,\varphi(r,x)] \left(\frac{d\varphi(r,x)}{dr}\right) dx,$$

worin die Differenziation von  $\varphi(r,x)$  in Bezug auf r partiell zuführen ist \*).

I. Um hiernach das Integral in No. 8. zu reduziren, setze

$$\varphi(r,x) = r - x$$
,  $f(x,y) = \sqrt{1 + \alpha x^2 + \beta y^2}$ ;

es ist dann

$$\varphi(1,x) = 1-x, \left(\frac{d\varphi(r,x)}{dr}\right) = 1;$$

$$f[x,\varphi(r,x)] = \sqrt{1+\alpha x^2+\beta(r-x)^2};$$

und nach Substitution dieser Ausdrücke

$$P = ab \int_0^1 dr \int_0^r dx \sqrt{1 + \alpha x^2 + \beta (r - x)^2}.$$

Durch die Substitution x = rz ergiebt sich hieraus zunächst

$$P = ab \int_0^1 r dr \int_0^1 dz \sqrt{1 + \alpha r^2 z^2 + \beta r^2 (1 - z)^3};$$

ferner durch die Substitution  $r^2 = \varrho$ 

$$P = \frac{1}{2}ab \int_{0}^{1} d\varrho \int_{0}^{1} dz \sqrt{1 + \alpha \varrho z^{2} + \beta \varrho (1 - z)^{2}},$$

und durch Umkehrung der Integrationsordnung

<sup>\*)</sup> M. s. mein Handbuch der Differenziale und Integrechnung. II. S. 154.

$$P = \frac{1}{4}ab \int_{0}^{1} dz \int_{0}^{1} d\varrho \sqrt{1 + \alpha z^{2}\varrho + \beta(1-z)^{2}\varrho},$$

ı zur Abkürzung

11. 
$$\alpha z^2 + \beta (1-z)^2 = u$$

müge, so dass einfacher oder wenigstens compendiüser

$$P = \frac{1}{2}ab \int_0^1 dz \int_0^1 d\varrho \sqrt{1 + u\varrho}$$

Man übersieht nun auf der Stelle, dass sich hier die Inten nach ρ ausführen lässt; dieselbe giebt

$$P = \frac{1}{3}ab \int_0^{1} dz \frac{\sqrt{(1+u)^3}-1}{u}$$

un statt u sein Werth aus der Gleichung 11. zu substituiren Man kann aber auch u sogleich als neue Variable ansehen imgekehrt z durch u ausdrücken. Es ist dann aus No. 11.:

$$z = \frac{\beta \pm \sqrt{(\alpha + \beta)u - \alpha\beta}}{\alpha + \beta},$$

$$dz = \pm \frac{1}{2} \frac{du}{\sqrt{(\alpha + \beta) u - \alpha \beta}}.$$

Wenn ferner z=0 und z=1 geworden ist, hat u die entsprechen-Werthe  $u=\beta$ ,  $u=\alpha$  angenommen, und daher ist

$$P = \pm \frac{1}{6} ab \int_{\beta}^{\alpha} \frac{du}{\sqrt{(\alpha+\beta)u-\alpha\beta}} \frac{\sqrt{(1+u)^3}-1}{u}.$$

Velches Vorzeichen hier zu nehmen sei, entscheidet sich aus Verhältnisse von  $\alpha$  und  $\beta$  zu einander. Setzen wir z. B. vordass  $\alpha$  die grösste unter den Achsen a, b, c sei, so ist  $\alpha < \beta$ , die obere Integrationsgränze kleiner als die untere, und, wie zu sehen ist, wird dadurch das Integral an sich (d. h. abnen von  $\pm \frac{1}{6}ab$ ) negativ. Da aber P seiner Natur nach posiein muss, so muss das Minuszeichen genommen werden; es ist, wenn man die Integrationsgränzen vertauscht,

12. 
$$P = \frac{1}{a}ab \int_{\alpha}^{\beta} \frac{du}{\sqrt{(\alpha+\beta)u-\alpha\beta}} \frac{\sqrt{(1+u)^3}-1}{u}.$$

Durch diese elegante Formel reduzirt sich die Complanation auf blosse Quadratur, die man bekanntlich immer, wenn auch läherungsweis, ausführen kann.

I. Um zweitens die Formel 10. auf das Integral in No. 9. nden zu können, setzen wir

$$\varphi(r,x) = \sqrt{r^2 - x^2}, \quad f(x,y) = \sqrt{1 + \alpha x^2 + \beta y^2};$$

es wird dann

$$\varphi(1,x) = \sqrt{1-x^2}, \quad \left(\frac{d\varphi(r,x)}{dr}\right) = \frac{r}{\sqrt{r^2-x^2}};$$

$$f[x,\varphi(r,x)] = \sqrt{1+\alpha x^2+\beta(r^2-x^2)};$$

und mithin nach Formel 10. und 9.

$$Q = ab \int_0^1 dr \int_0^r \frac{r dx}{\sqrt{r^2 - x^2}} \sqrt{1 + \alpha x^2 + \beta (r^2 - x^2)}.$$

Daraus ergiebt sich zunächst für x=rz, wo z die neue Varibezeichnet,

$$Q = ab \int_0^1 r dr \int_0^1 \frac{dz}{\sqrt{1-z^2}} \sqrt{1+\alpha r^2 z^2 + \beta r^2 (1-z^2)};$$

ferner durch die Substitution  $r^2 = o$ 

$$Q = \frac{1}{2}ab \int_{0}^{1} d\varrho \int_{0}^{1} \frac{dz}{\sqrt{1-z^{2}}} \sqrt{1+\alpha\varrho z^{2}+\beta\varrho(1-z^{2})},$$

und durch Umkehrung der Integrationsordnung

$$Q = \frac{1}{2}ab \int_{0}^{1} \frac{dz}{\sqrt{1-z^{2}}} \int_{0}^{1} d\varrho \sqrt{1+\alpha z^{2}\varrho + \beta(1-z^{2})\varrho}$$

$$= \frac{1}{2}ab \int_{0}^{1} \frac{dz}{\sqrt{1-z^{2}}} \int_{0}^{1} d\varrho \sqrt{1+u\varrho},$$

wenn nämlich zur Abkürzung

13. 
$$u = \alpha z^2 + \beta (1-z^2)$$

gesetzt wird. Führt man nun die Integration in Beziehung saus, so ist

$$Q = \frac{1}{3}ab \int_0^1 \frac{dz}{\sqrt{1-z^2}} \frac{\sqrt{(1+u)^3-1}}{u}.$$

Behalten wir u als neue Variable bei und drücken z durd aus, so wird nach No. 13., wenn a > b, also  $\alpha < \beta$  ist,

$$z = \sqrt{\frac{\beta - u}{\beta - \alpha}},$$
   
 egleich   
 
$$du$$

und daraus findet man sogleich

$$dz = -\frac{1}{2} \frac{du}{\sqrt{\beta - \alpha} \sqrt{\beta - u}},$$

$$\sqrt{1-z^2} = \sqrt{\frac{u-\alpha}{\beta-\alpha}}$$

Wenn ferner z=0 und z=1 geworden ist, hat u die entsprechenten Werthe  $\beta$  und  $\alpha$  angenommen; so erhalten wir dann

$$Q = -\frac{1}{9}ab \int_{\beta}^{a} \frac{du}{\sqrt{(u-\alpha)(\beta-u)}} \frac{\sqrt{(1+u)^{3}-1}}{u},$$

der durch Vertauschung der Integrationsgränzen, wodurch das ntegral positiv wird,

14. 
$$Q = \frac{1}{6}ab \int_{\alpha}^{\beta} \frac{du}{\sqrt{(u-\alpha)(\beta-u)}} \frac{\sqrt{(1+u)^2-1}}{u},$$

as nicht minder elegant ist als die vorhin für P gefundene Formel.

### XXV.

### Theorie der Aberration.

Von dem Herausgeber.

#### Einleitung.

In den ausführlichern Lehr- und Handbüchern der Astronomie red die Lehre von der Aberration hauptsächlich nur mit Rücktat auf ihren praktischen Gebrauch in dieser Wissenschaft darstellt, und das Augenmerk vorzüglich bloss auf die Entwickeng möglichst bequemer Näherungsformeln zur Bestimmung des mflusses, welchen die Aberration in den verschiedenen Fällen fedie astronomischen Beobachtungen ausübt, gerichtet. Abgehen hiervon hat aber diese Lehre jedenfalls auch für sich ein deutendes theoretisches und rein wissenschaftliches Interesse, die bietet namentlich auch manche interessante geometrische seichtspunkte dar, was mich veranlasst hat, dieselbe in dieser bandlung einmal von dieser mehr theoretischen Seite ohne un-

mittelbare Rücksicht auf ihren praktischen Gebrauch in der-Astronomie zu entwickeln, indem ich zugleich der Meinung bin, dass eine solche mehr theoretische oder geometrische Darstellung auch sehr geeignet ist, eine recht deutliche Einsicht in die eigentliche Natur. des Gegenstandes zu vermitteln, und daher auch für der eigentlichen Astronomen von Nutzen sein wird. Ich bin also in dieser Abhandlung absichtlich zunächst und ganz vorzüglich auf die Entwickelung ganz genauer Formeln, nicht blosser Näherungsformeln, und mit aller Strenge richtiger geometrischer Gesetze ausgegangen, habe jedoch dann auch noch gezeigt, wie sich aus diesen ganz genauen Formeln auch mit Leichtigkeit bequemene Näherungsformeln für den praktischen Gebrauch herleiten lassen, bemerke aber nochmals, dass man diese ganze Abhandlung durchaus mehr von der theoretischen als von der praktischen Seite aufzufassen hat, weshalb ich mich für jetzt auch bloss auf die Bewegung der Erde um die Sonne und auf die Fixsterne beschränkt, die Bewegung der Erde um ihre Axe und die Planeten und Cometen dagegen einstweilen unberücksichtigt gelassen habe, späterhin aber vielleicht noch einmal auf diesen interessanten Gegenstand zurückkommen werde. Uebrigens hoffe ich, dass die von mit in dieser Abhandlung entwickelten neuen Formeln wegen ihrer Eleganz, sowie überhaupt auch die ganze in ähnlicher Weise früher noch nicht gegebene Darstellung, wohl die Aufmerksamkeit der Lesers einigermassen in Anspruch zu nehmen geeignet sein werden

#### §. 1.

In Taf. VI. Fig. 2. sei S ein Fixstern, der also seinen Ort selbst nicht verändert, und  $E_0$  sei ein Ort der sich in ihrer ellip tischen Bahn um die Sonne bewegenden, hier als ein Punkt betrachteten Erde. Wenn nun die Geschwindigkeit des Lichts gegen die Geschwindigkeit der Erde nicht unendlich gross ist, sonder zu derselben ein bestimmtes, endliches, messbares Verhältlich hat, wie wir bekanntlich nach Römer's hößenst merwürdiger Entdeckung in der That anzunehmen berechtigt sind, so wird der Beobachter sein Fernrohr, wenn er dasselbe nach dem Sterne 8 richten und diesen Stern wirklich in dem Fernrohre zu Gesicht bekommen will, offenbar, indem er sich in Eo befindet, nid direct nach dem Sterne S richten oder in die Lage der von Kanach dem Sterne S gerichteten geraden Linie EoS bringen in weil in want on dies the weil in want of dies the weil in dies dies the weil in dies the weil dies the weil in dies the weil dies fen, weil ja, wenn er dies thun wollte, wegen der schnel ihrer Bahn forteilenden Erde, da das Licht das Rohr des Im rohrs nicht in einer völlig als verschwindend zu betrachten Zeit durchläuft, dasselbe in der That gar nicht bis zum Auge Beobachters gelangen könnte, sondern durch die Wände des dem Beobachter zugleich schnell forteilenden Rohrs aufge bei und in seinem geradlinigen Laufe unterbrochen werden was nothwendig in jedem Punkte der Bahn der Erde der sein muss, so dass also der Beobachter den Stern überhaus P! nicht zu Gesicht bekommen könnte, wenn er das Fernrohr nach dem Sterne richten oder genau in die Lage der von Auge nach dem Sterne gerichteten geraden Linie bringen walle was aber, wie gesagt, Alles nur unter der Annahme oder Vone

etzung seine Richtigkeit hat, dass die Geschwindigkeit des Lichts egen die Geschwindigkeit der Erde nicht unendlich gross ist, ondern zu derselben ein bestimmtes, endliches, genau messbares erhältniss hat. Vielmehr muss der Beobachter, wenn er den tern wirklich zu Gesicht bekommen will, sein Fernrohr, indem r sich in  $E_0$  befindet, in eine solche Lage  $E_0F_0$  bringen, dass in von dem Sterne S ausgegangenes und bei  $F_0$  durch das Obectivglas in das Fernrohr tretendes Lichttheilchen, indem das  $E_0$  in die Lage  $E_0F_0$  gebrachte Fernrohr von dem mit der rde in ihrer Bahn forteilenden Beobachter parallel mit sich selbst ortgeführt wird, seinen geradlinigen Weg in dem Rohre, ohne gend eine Hinderung von den Wänden desselben zu erfahren, bilig ungestört verfolgen, und mit dem Beobachter zugleich in inem gewissen Punkte E der Erdbahn anlangen kann. Es muss so in  $E_0$  das Fernrohr in eine solche Lage  $E_0F_0$  gebracht weren, dass das Licht die Linie  $F_0E$  als einen Theil seiner geradnigen Bahn genau in derselben Zeit durchläuft, in welcher die rde den Theil  $E_0E$  ihrer Bahn, den wir hier seiner Kleinheit egen ohne allen merklichen Fehler gleichfalls als eine gerade inie betrachten können, zurücklegt, oder es muss die Lage  $E_0F_0$ , in welche der Beobachter, um den Stern S wirklich zu lesicht zu bekommen, in  $E_0$  sein Fernrohr zu bringen genüthigt t, so beschaffen sein, dass die hier beide als geradlinig betrachten Theile  $E_0E$  und  $EF_0$  def Baunen der Erde und des Lichts ich eben so zu einander verhalten, wie sich die Geschwindigkeit er Erde in dem Punkte  $E_0$  oder E ihrer Bahn, — wobei man ur, was überhaupt nöthig ist, wenn diese ganze Theorie in allen iren Theilen mit völliger Deutlichkeit und Bestimmtheit aufgefasst nd verstanden werden soll, nicht unbeachtet lassen darf, dass ier alle in Betracht kommenden Grössen, absolut genommen oder n sich, ausserordentlich klein sind, und dass es hier überall nur if endliche, völlig hestimmte, und eben deshalb mit vollkommeer Genauigkeit messbare und angebbare Verhältnisse ankommt, ı der Geschwindigkeit des Lichts verhält. Dann wird das ichttheilchen mit dem sein Ferurohr nun ohne alle weitere Verickung der Lage desselben parallel mit sich selbst fortführenden eobachter zugleich in dem Punkte  $m{E}$  anlangen, der Beobachter ird in diesem Punkte der Erdbahn den Stern in dem Fernrohre irklich zu Gesicht bekommen, wird ihn aber, da wir annehmen, iss das Fernrohr parallel mit sich selbst fortgeführt worden sei, cht an seiner wahren Stelle oder nach der geraden Linie ES blicken, sondern nach der Richtung des Fernrohrs EF, welche **x** Linie  $E_0F_0$  parallel ist, zu sehen glauben, und seinen Ort am immel natürlich auch nach dieser Lage des Fernrohrs beurthein und bestimmen, wodurch, da das Fernrohr des sich in E sindenden und den Stern im Fernrohre wirklich zu Gesicht bemmenden Beobachters keineswegs wirklich nach dem Sterne gerichtet ist, nothwendig Fehler in der Lagenbestimmung der estirne am Himmel entstehen müssen, anf welche der Astronom nabweislich gehörig Rücksicht zu nehmen hat, so dass er dielben bei allen seinen Rechnungen als ein besonderes Rechnungsement in Ansatz bringt, wenn die aus seinen am Himmel angeellten Beobachtungen und Messungen auf dem Wege der Reching gezogenen Resultate auf diejenige Sicherheit und Genauigkeit

sollen Anspruch machen dürfen, welche die Astronomie namentlich bei ihrem gegenwärtigen Zustande der höchsten theoretischen und praktischen Ausbildung jedenfalls zu fordern vollkommen

berechtigt ist.

Die so eben ausführlich besprochene Abweichung des Fernrohrs von seiner richtigen Lage bei den astronomischen Beobachtungen nennt man in der Astronomie im Allgemeinen die Aberration oder Abirrung, und zwar, wie es mir scheint, mit sehr gutem Grunde und völlig richtig, namentlich in neuerer Zeit meistens ohne allen weiteren Beisatz; denn von einer Aberration oder Abirrung des Lichts zu sprechen, wie namentlich von den Physikern und in den physikalischen Lehrbüchern fast durchgangig geschieht, scheint, wenigstens bei der obigen, sich aber jedenfalls in sehr vielen Beziehungen, insbesondere durch ihre grosse Einfachheit, gewiss ganz besonders empfehlenden Auffassungs-weise der Sache, der Natur derselben nicht recht gemäss zu sein, indem man offenbar in der That weit eher von einer Aberration oder Abirrung des Fernrohrs als von einer Aberration oder Abirrung des Lichts sprechen könnte, wenn man absichtlich die Weitläufigkeit der Ausdrucksweise durch Beifügung eines besonderen Zusatzes zu dem schlichten Worte Aberration oder Abirrung zu erhöhen beabsichtigte. Freilich werden mir hierin die Anhänger anderer Ansichten über diesen Gegenstand nicht beistimmen. Andere Auffassungsweisen desselben zu besprechen, gehört aber jetzt um so weniger zu meinem Zwecke und entspricht meiner Absicht, weil ich schon in der Einleitung erklärt habe, dass mich bei der vorliegenden Behandlung und Darstellung dieser Lehre vorzugsweise das in derselben enthaltene geometrische Element interessirt, und ich will daher hier nur noch ganz in der Kürze bemerken, dass der obigen Auffassungsweise ausser ihrer grossen Einfachheit jedenfalls auch noch der, — nach meinen Ansichten über diese Dinge sehr grosse, — Vorzug vor allen übrigen Auffassungsweisen gebührt, dass sie von einer hypothetischen Voraussetzung über die physische Beschaffenheit des Lichts ganz unabhängig ist, und eben deshalb eine völlig strenge, rein geometrische Behandlung gestattet.

Den durch die Lage EF des Fernrohrs bestimmten, also von der Aberration oder Abirrung afficirten Ort des Sterns S nennt man in der Astronomie den scheinbaren Ort desselben, zum Unterschiede von seinem durch die wirklich nach ihm gerichtete Gesichtslinie ES bestimmten, von der Aberration oder Abirrung nicht afficirten, wahren Orte, Alles natürlich bezogen auf den Zeitpunkt, wo die Erde sich in dem Punkte E ihrer Bahn befindet, und wo in diesem Punkte der Erdbahn der Stern dem Beobachter in seinem Fernrohre wirklich zu Gesicht kommt, d. b. wo die Beobachtung des Sterns angestellt worden ist, oder kurz auf die Zeit der Beobachtung, in was für Zeiteinheiten man dieselbe nuch angeben mag, was uns für jetzt nicht weiter angeht. Die dem wahren und sc'einbaren Orte des Sterns entsprechenden astronomischen Coordinaten des Sterns, auf welche Ebenen im Raume dieselben nun auch bezogen werden mögen, heissen beziehungsweise seine wahren Coordinaten und seine scheinbaren Coordinaten, und die Ableitung jener aus diesen, oder dieser aus jenen, macht überhaupt den Hauptinhalt der ganzen

Aberrationstheorie aus, und gehört zu den Hauptgeschäften des rechnenden Astronomen bei der Anwendung dieser Theorie.

Da der Einfluss der Aberration, wie ihr Entdecker, der grosse englische Astronom Bradley, zuerst dargethan hat, auf alle ustronomischen Beobachtungen sehr merklich ist, und deshalb als eine besondere Fehlerquelle bei allen asfronomischen Rechnungen in Ansatz gebracht werden muss, alles Obige aber nur auf der Voraussetzung beruhet, dass die Geschwindigkeit des Lichts gegen die Geschwindigkeit der Erde in den verschiedenen Punkten ihrer Bahn nicht unendlich gross ist, sondern vielmehr zu derselben ein bestimmtes, endliches, messbares Verhältniss hat, so sind wir nun auch aus der, aus allen astronomischen Beobachtungen sich unzweideutig ergebenden Aberration, indem dieselben nur dadurch, dass man die Aberration auf eine strenge Weise in Rechnung bringt, gehörig zur Uebereinstimmung mit einander gebracht werden können, a posteriori zu schliessen berechtigt, dass die in Rede stehende Annuhme rücksichtlich der Geschwindigkeit des Lichts richtig ist, d. h. dass dieselbe zur Geschwindigkeit der Erde in den verschiedenen Punkten ihrer Bahn wirklich in einem endlichen, genau messbaren und bestimmt angebbaren Verhältnisse steht, was bekanntlich auch schon Römer noch vor Bradley aus den Verfinsterungen der Jupiterstrabanten geschlos-sen hatte, und auf diesem Wege selbst schon zu einer genauen Bestimmung der Geschwindigkeit des Lichts gelangt war, deren Richtigkeit späterhin durch die Aberrationstheorie auf die über-raschendste und schönste Weise bestätigt worden ist. Auf der anderen Seite liefert aber auch die Aberrationstheorie, welche in der Voraussetzung einer wirklichen progressiven Bewegung der Erde um die Sonne ihre hauptsächlichste Grundlage hat, den deutlichsten und einleuchtendsten Beweis, dass die Erde wirklich eine progressiv fortschreitende Bewegung um die Sonne besitzt, und dass nicht die Sonne, wie es scheinbar der Fall ist, sich um die Erde bewegt. Denn aus der vorhergehenden Theorie ist mit völliger Deutlichkeit ersichtlich, dass die Erscheinungen der in den astronomischen Beobachtungen auf völlig unzweideutige Weise sich kund gebenden Aberration nur dann sich genügend erklären lassen, wenn wir dem Beobachter auf der Erde mit derselben zugleich eine progressiv fortschreitende Bewegung beilegen, und dass im Gegentheil diese Erscheinungen nothwendig ganz wegfallen würden, wenn wir den Beobachter uns in absoluter Ruhe denken wollten; ja es würden sich selbst die Verhältnisse der verschiedenen Dimensionen der Erdbahn unter einander aus den durch Beobachtung bestimmten und auf bestimmte Mansse zurückgeführten Erscheinungen der Aberration ableiten lassen. Und da es jedenfalls keinen mehr einleuchtenden und überzeugenden Beweis für das wirkliche Stattfinden einer progressiven Bewegung der Erde um die Sonne als diesen giebt, so kann man in der That sagen, dass wir, eben so wie bekanntlich die rotatorische Bewegung der Erde um ihre Axe, auch ihre progressiv fortschreitende Bewegung um die Sonne erst haben am Himmel aufsuchen müssen, um uns von ihrer wirklichen Existenz vollständig zu überzeugen, welches nicht das kleinste der vielen grossen Verdienste ist, durch welche sich Bradley ein unvergängliches Denkmal in

den Annalen der Geschichte der Astronomie und der Naturwissenschaften überhaupt gesetzt hat.

Was wir hier bis jetzt bloss in allgemeinen Grundzügen dem Leser vor die Augen geführt haben, wollen wir nun in den folgenden Paragraphen mit der Kraft der mathematischen Analyse verfolgen, und unserer Darstellung dieses Gegenstandes, was ein Hauptzweck der vorliegenden Abhandlung ist, wenigstens zuerst, ohne uns eine Vernachlässigung irgend einer Art zu gestatten, den Charakter vollkommener geometrischer Strenge zu verleihen suchen, was gewiss besonders geeignet ist, eine völlig deutliche Einsicht in die eigentliche Natur desselben zu bewirken und zu vermitteln.

#### §. 2.

Zu dem Ende legen wir zuvörderst ganz im Allgemeinen ein völlig beliebiges festes rechtwinkliges Coordinatensystem der xyz zum Grunde, auf welches wir die Lage aller Punkte im Raume beziehen. Die Coordinaten der Punkte  $E_0$  und E in Bezug auf dieses System seien respective  $X_0$ ,  $Y_0$ ,  $Z_0$  und X, Y, Z. Die von der von dem Punkte E, als ihrem Anfangspunkte, ausgehend gedachten Linie  $EE_0$ , welche wir der Kürze wegen im Folgenden durch E bezeichnen wollen, mit den positiven Theilen dreier, durch den Punkt E gelegter, den primitiven Axen der E, E, E paralleler Axen eingeschlossenen, E000 nicht übersteigenden Winkel seien E000 nicht übersteigenden Winkel, welche die als von dem Punkte E000 nicht übersteigenden Winkel, welche die als von dem Punkte E000 nicht übersteigenden Winkel, welche die Punkte E000 der E100 des EF0 des Fernrohrs sei E100 nicht übersteigenden Winkel, welche von den einander parallelen, als von den Punkten E000 nicht übersteigenden Winkel, welche von den einander parallelen, als von den Punkten E000 nicht übersteigenden Winkel, welche von den einander parallelen, als von den Punkten E000 nicht übersteigenden Winkel, welche von den einander parallelen, als von den Punkten E000 nicht übersteigenden Winkel, welche von den einander parallelen E000 nicht übersteigenden Winkel, welche von den einander parallelen E000 nicht übersteigenden Winkel, welche von den einander parallelen Axen eingeschlossen werden. Im Allgemeinen sind also nach dem vorhergehenden Paragraphen E000 nicht übersteigenden vorhergehenden Paragraphen E1000 nicht übersteigenden vorhergehenden P

Nach den Principien der analytischen Geometrie wird die Linie ES, oder vielmehr die ganze gerade Linie, von welcher die von dem Punkte E als ihrem Anfangspunkte ausgehend gedachts Linie ES ein Theil ist, in Bezug auf das zum Grunde gelegte Coordinatensystem der xyz durch die Gleichungen

1) 
$$\frac{x-X}{\cos\varphi} = \frac{y-Y}{\cos\psi} = \frac{z-Z}{\cos\chi}$$

charakterisirt. Die Coordinaten des Punktes  $F_0$  sind offenbar is völliger Allgemeinheit

 $X_0 + L\cos\varphi_1$ ,  $Y_0 + L\cos\psi_1$ ,  $Z_0 + L\cos\chi_1$ ;

und weil nun dieser Punkt in der Linie ES liegt, so haben wir nach 1) die folgenden Gleichungen:

2) 
$$\frac{X_0 - X + L\cos\varphi_1}{\cos\varphi} = \frac{Y_0 - Y + L\cos\psi_1}{\cos\varphi} = \frac{Z_0 - Z + L\cos\chi_1}{\cos\chi}$$

Weil aber nach den Principien der analytischen Geometrie offenbar

3) 
$$\begin{cases} X_0 - X = R \cos \alpha, \\ Y_0 - Y = R \cos \beta, \\ Z_0 - Z = R \cos \gamma \end{cases}$$

ist, so erhalten die Gleichungen 2) die folgende Form:

4) 
$$\frac{R\cos\alpha + L\cos\varphi_1}{\cos\varphi} = \frac{R\cos\beta + L\cos\psi_1}{\cos\psi} = \frac{R\cos\gamma + L\cos\chi_1}{\cos\chi}.$$

Verhält sich nun die Geschwindigkeit des Lichts zu der Geschwindigkeit der Erde in dem Punkte E wie 1:i, so muss nach dem vorhergehenden Paragraphen

$$EF_0: EE_0 = 1:i,$$

und folglich, da  $EE_0$ =R, und nach dem Obigen und den Principien der analytischen Geometrie

$$EF_0 = \sqrt{(X_0 - X + L\cos\varphi_1)^2 + (Y_0 - Y + L\cos\psi_1)^2 + (Z_0 - Z + L\cos\chi_1)^2}$$

 $EF_0 = \sqrt{(R\cos\alpha + L\cos\varphi_1)^2 + (R\cos\beta + L\cos\psi_1)^2 + (R\cos\gamma + L\cos\chi_1)^2}$ ist.

5) 
$$(\cos \alpha + \frac{L}{R}\cos \varphi_1)^2 + (\cos \beta + \frac{L}{R}\cos \psi_1)^2 + (\cos \gamma + \frac{L}{R}\cos \chi_1)^2 = \frac{1}{i^2}$$
sein.

Wenn man zu den drei Gleichungen

$$\frac{\cos\alpha + \frac{L}{R}\cos\varphi_1}{\cos\varphi} = \frac{\cos\beta + \frac{L}{R}\cos\psi_1}{\cos\psi} = \frac{\cos\gamma + \frac{L}{R}\cos\chi_1}{\cos\chi},$$

$$(\cos\alpha + \frac{L}{R}\cos\varphi_1)^2 + (\cos\beta + \frac{L}{R}\cos\psi_1)^2 + (\cos\gamma + \frac{L}{R}\cos\chi_1)^2 = \frac{1}{i^2}$$

noch die aus der analytischen Geometrie bekannte Gleichung

$$\cos \omega^2 + \cos \psi^2 + \cos \gamma^2 = 1$$

nimmt, so kann man, wie wir jetzt zuerst zeigen wollen, aus den als bekannt angenommenen Grössen

$$\alpha, \beta, \gamma; \varphi_1, \psi_1, \gamma_1$$

die vier Grössen

$$\frac{L}{R}$$
,  $\varphi$ ,  $\psi$ ,  $\chi$ 

finden.

Aus der dritten Gleichung erhält man, weil nach den Principien der analytischen Geometrie bekanntlich auch

$$\cos \alpha^2 + \cos \beta^2 + \cos \gamma^2 = 1$$
,  
 $\cos \varphi_1^2 + \cos \psi_1^2 + \cos \chi_1^2 = 1$ 

ist, nach gehöriger Entwickelung derselben leicht

$$1 + 2(\cos\alpha\cos\varphi_1 + \cos\beta\cos\psi_1 + \cos\gamma\cos\chi_1)\frac{L}{R} + \left(\frac{L}{R}\right)^3 = \frac{1}{i^3}$$

Bezeichnen wir aber den, von den als von dem Punkte E ausgehend gedachten Linien  $EE_0$  und EF eingeschlossenen, 1800 nicht übersteigenden Winkel durch  $\Theta_1$ , so ist nach einem bekanten Satze der analytischen Geometrie

6) 
$$\cos \Theta_1 = \cos \alpha \cos \varphi_1 + \cos \beta \cos \psi_1 + \cos \gamma \cos \chi_1$$
,

wo also, weil

$$\alpha$$
,  $\beta$ ,  $\gamma$ ;  $\varphi_1$ ,  $\psi_1$ ,  $\chi_1$ 

als bekannt angenommen worden sind, natürlich auch  $\Theta_1$  eine bekannte Grösse ist, und folglich nach dem Obigen

$$1 + 2\cos\theta_1 \cdot \frac{L}{R} + \left(\frac{L}{R}\right)^2 = \frac{1}{i^2}$$

Bestimmt man aus dieser Gleichung des zweiten Grades die Grüsse  $\frac{L}{R}$  auf bekannte Weise, so erhält man

7) 
$$\frac{L}{R} = -\cos\theta_1 \pm \frac{1}{i} \sqrt{1 - i^2 \sin\theta_1^2}$$

oder

~~!·

8) 
$$\frac{L}{R} = -\cos\theta_1 \pm \sqrt{\left(\frac{1}{\tilde{i}}\right)^2 - \sin\theta_1^2}$$

wo nun noch vorzüglich eine Bestimmung nöthig ist, welches Zeichen man in dieser Formel zu nehmen hat, die auf folgende Art gegeben werden kann.

Das Product der beiden Werthe von  $\frac{L}{R}$ , welche die vorhergehende Formel liefert, ist

$$\cos\theta_1^2 - \{\left(\frac{1}{i}\right)^2 - \sin\theta_1^2\} = 1 - \left(\frac{1}{i}\right)^2 = -\frac{1 - i^2}{i^2},$$

und folglich, wenn wir nur annehmen, dass i kleiner als die Einheit ist, stets eine negative Grösse. Also haben die beiden Werthe von  $\frac{L}{R}$ , unter der rücksichtlich des i so eben gemachten Voraussetzung, immer entgegengesetzte Vorzeichen. Ist nun  $\cos \Theta_1$  positiv, so giebt das untere Zeichen in der Gleichung 8) für  $\frac{L}{R}$  einen negativen Werth, und man muss also in diesem Falle, da  $\frac{L}{R}$  seiner Natur nach positiv ist, in dieser Gleichung das obere Zeichen nehmen; ist dagegen  $\cos \Theta_1$  negativ, so giebt das obere Zeichen in der Gleichung 8) für  $\frac{L}{R}$  einen positiven Werth, und man muss also, da nach dem Vorhergehenden das untere Zeichen seinen negativen Werth für diese Grösse liefert, indem immer beide Werthe dieser Grösse entgegengesetzte Vorzeichen haben, auch in diesem Falle das obere Zeichen nehmen. Man muss also immer das obere Zeichen nehmen, d. h. man muss immer

9) 
$$\frac{L}{R} = -\cos\theta_1 + \frac{1}{i} \sqrt{1 - i^2 \sin\theta_1^2}$$

setzen. Wir sind hierbei von dem allein in der Natur vorkommenden Falle, wenn i kleiner als die Einheit ist, ausgegangen, und wollen uns hier für jetzt der Kürze wegen einer weiteren Betrachtung des in der Natur nicht vorkommenden Falls, wenn i der Einheit gleich oder grüsser als die Einheit ist, enthalten.

Mittelst der Gleichungen

$$\frac{\cos\alpha + \frac{L}{R}\cos\varphi_1}{\cos\varphi} = \frac{\cos\beta + \frac{L}{R}\cos\psi_1}{\cos\psi} = \frac{\cos\gamma + \frac{L}{R}\cos\chi_1}{\cos\chi}$$

und

$$\cos \varphi^2 + \cos \psi^2 + \cos \chi^2 = 1$$

erhält man nun ferner leicht, mit Beziehung der obern und untern auf einander:

$$\begin{array}{c}
10) \cdot \\
\cos \alpha + \frac{L}{R} \cos \varphi_{1} \\
\hline
\sqrt{(\cos \alpha + \frac{L}{R} \cos \varphi_{1})^{2} + (\cos \beta + \frac{L}{R} \cos \psi_{1})^{2} + (\cos \gamma + \frac{L}{R} \cos \chi_{1})^{2}}}, \\
\cos \psi = \pm \frac{\cos \beta + \frac{L}{R} \cos \psi_{1}}{\sqrt{(\cos \alpha + \frac{L}{R} \cos \varphi_{1})^{2} + (\cos \beta + \frac{L}{R} \cos \psi_{1})^{2} + (\cos \gamma + \frac{L}{R} \cos \chi_{1})^{2}}}, \\
\cos \chi = \pm \frac{\cos \gamma + \frac{L}{R} \cos \chi_{1}}{\sqrt{(\cos \alpha + \frac{L}{R} \cos \varphi_{1})^{2} + (\cos \beta + \frac{L}{R} \cos \psi_{1})^{2} + (\cos \gamma + \frac{L}{R} \cos \chi_{1})^{2}}}; \\
\cos \chi = \pm \frac{(\cos \gamma + \frac{L}{R} \cos \chi_{1})^{2} + (\cos \beta + \frac{L}{R} \cos \psi_{1})^{2} + (\cos \gamma + \frac{L}{R} \cos \chi_{1})^{2}}}{\sqrt{(\cos \alpha + \frac{L}{R} \cos \varphi_{1})^{2} + (\cos \beta + \frac{L}{R} \cos \psi_{1})^{2} + (\cos \gamma + \frac{L}{R} \cos \chi_{1})^{2}}}; \\
\cos \chi = \pm \frac{(\cos \gamma + \frac{L}{R} \cos \varphi_{1})^{2} + (\cos \beta + \frac{L}{R} \cos \psi_{1})^{2} + (\cos \gamma + \frac{L}{R} \cos \chi_{1})^{2}}{\sqrt{(\cos \alpha + \frac{L}{R} \cos \varphi_{1})^{2} + (\cos \beta + \frac{L}{R} \cos \psi_{1})^{2} + (\cos \gamma + \frac{L}{R} \cos \chi_{1})^{2}}}; \\
\cos \chi = \pm \frac{(\cos \gamma + \frac{L}{R} \cos \varphi_{1})^{2} + (\cos \gamma + \frac{L}{R} \cos \psi_{1})^{2} + (\cos \gamma + \frac{L}{R} \cos \chi_{1})^{2}}{\sqrt{(\cos \alpha + \frac{L}{R} \cos \varphi_{1})^{2} + (\cos \beta + \frac{L}{R} \cos \psi_{1})^{2} + (\cos \gamma + \frac{L}{R} \cos \chi_{1})^{2}}}; \\
\cos \chi = \pm \frac{(\cos \gamma + \frac{L}{R} \cos \varphi_{1})^{2} + (\cos \gamma + \frac{L}{R} \cos \psi_{1})^{2} + (\cos \gamma + \frac{L}{R} \cos \chi_{1})^{2}}{\sqrt{(\cos \alpha + \frac{L}{R} \cos \varphi_{1})^{2} + (\cos \beta + \frac{L}{R} \cos \psi_{1})^{2} + (\cos \gamma + \frac{L}{R} \cos \psi_{1})^{2}}}; \\
\cos \chi = \pm \frac{(\cos \gamma + \frac{L}{R} \cos \varphi_{1})^{2} + (\cos \gamma + \frac{L}{R} \cos \psi_{1})^{2} + (\cos \gamma + \frac{L}{R} \cos \psi_{1})^{2$$

also nach dem Obigen mit Beziehung der obern und untern Zeiches auf einander:

11) 
$$\begin{cases} \cos \varphi = \pm i(\cos \alpha + \frac{L}{R}\cos \varphi_1), \\ \cos \psi = \pm i(\cos \beta + \frac{L}{R}\cos \psi_1), \\ \cos \chi = \pm i(\cos \gamma + \frac{L}{R}\cos \chi_1); \end{cases}$$

wo sich nun wieder frägt, welche Zeichen in diesen Formeln zu nehmen sind, worüber man auf folgende Art zu einer völlig bestimmten Entscheidung gelangen kann.

Die Coordinaten des Punktes  $F_0$  in dem zum Grunde gelegten Coordinatensysteme der xyz sind nach dem Obigen

$$X_0 + L\cos\varphi_1$$
,  $Y_0 + L\cos\psi_1$ ,  $Z_0 + L\cos\chi_1$ ;

und die Coordinaten dieses Punktes in Bezug auf ein durch des Punkt E gelegtes, dem primitiven Coordinatensysteme der zys paralleles System sind also nach der Lehre von der Verwandlung der Coordinaten:

$$X_0 - X + L \cos \varphi_1$$
,  $Y_0 - Y + L \cos \psi_1$ ,  $Z_0 - Z + L \cos \chi_1$ ; oder nach dem Obigen:

 $R\cos \alpha + L\cos \varphi_1$ ,  $R\cos \beta + L\cos \psi_1$ ,  $R\cos \gamma + L\cos \chi_2$ ;
oder

$$R(\cos\alpha + \frac{L}{R}\cos\varphi_1), R(\cos\beta + \frac{L}{R}\cos\psi_1), R(\cos\gamma + \frac{L}{R}\cos\chi_1).$$

Die Coordinaten des Punktes S in Bezug auf dasselbe System sind, wenn wir der Kürze wegen ES = X setzen:

d. i. nach dem Vorhergehenden, wenn man für

$$\cos \varphi$$
,  $\cos \psi$ ,  $\cos \chi$ 

ihre Werthe aus 11) setzt:

$$\pm \Re i (\cos \alpha + \frac{L}{R} \cos \varphi_1),$$
 $\pm \Re i (\cos \beta + \frac{L}{R} \cos \psi_1),$ 
 $\pm \Re i (\cos \gamma + \frac{L}{R} \cos \chi_1);$ 

THE AMERICAN STATE OF A STATE OF THE AMERICAN SERVICES OF THE AMERICAN STATE OF THE AMER

$$28i = 28i - \frac{1}{2}i \cdot 8i$$

$$28i = 48i - \frac{1}{2}i \cdot 8i$$

$$48i = 48i - \frac{1}{2}i \cdot 8i$$

miss. Filme due and a lesse i meno de present.

t wen

Mint meer luisme seiner et

In dese amondo mantestron : 1. The also

& Grissen

A hain, lat lings tack ... vonn tor alling von

mi.

17 E-1

also, wenn man quadrirt und addirt, weil

$$\cos \alpha^2 + \cos \beta^2 + \cos \gamma^2 = 1,$$

$$\cos \phi^2 + \cos \psi^2 + \cos \chi^2 = 1$$

ist:

$$\left(rac{L}{R}
ight)^2 = 1 + i_1^2 - 2i_1 \left(\coslpha\cos\phi + \coseta\cos\psi + \cos\gamma\cos\gamma
ight)$$

Bezeichnen wir aber den von den Linien  $EE_0$  und ES, duns wie früher beide als von E ausgehend denken, einge senen,  $180^\circ$  nicht übersteigenden Winkel durch  $\Theta$ , so is den Principien der analytischen Geometrie

16)  $\cos \Theta = \cos \alpha \cos \phi + \cos \beta \cos \psi + \cos \gamma \cos \gamma$ .

und folglich nach dem Vorhergehenden

$$\left(\frac{L}{R}\right)^2 = 1 + i_1^2 - 2i_1 \cos \Theta,$$

oder

17) 
$$\frac{L}{R} = \sqrt{1 + i_1^2 - 2i_1 \cos \Theta}$$
,

oder

18) 
$$\frac{L}{R} = \frac{1}{i} \sqrt{1 + i^2 - 2i \cos \theta}.$$

Also ist nach dem Vorhergehenden

19) 
$$\begin{cases} \cos \varphi_{1} = \frac{\cos \varphi - i \cos \alpha}{\sqrt{1 + i^{2} - 2i \cos \Theta}}, \\ \cos \varphi_{1} = \frac{\cos \psi - i \cos \beta}{\sqrt{1 + i^{2} - 2i \cos \Theta}}, \\ \cos \chi_{1} = \frac{\cos \chi - i \cos \gamma}{\sqrt{1 + i^{2} - 2i \cos \Theta}}; \end{cases}$$

wodurch unsere Aufgabe wieder gelöst ist.

**δ**. 3.

Wir wollen nun den Mittelpunkt der elliptischen Erdbal Anfang der xyz, die Ebene der Erdbahn als Ebene der xyz die Hauptaxe der Erdbahn als Axe der x annehmen. Da im Vorhergehenden offenbar  $\gamma = 90^{\circ}$ ,  $\cos \gamma = 0$  zu setzenwenn wir die beiden Halbaxen der Erdbahn durch a, b be nen, so ist

$$20) \quad \left(\frac{x}{a}\right)^2 + \left(\frac{y}{b}\right)^2 = 1$$

Gleichung derselben. Die Gleichung der durch den durch die zerdinaten X, Y bestimmten Ort E der Erde an die Erdbahn pogenen Berührenden derselben, welche die Stelle der Linie vertreten kann, ist nach der Lehre von der Ellipse bekanntlich

21) 
$$\frac{X}{a^2}x + \frac{Y}{b^2}y = 1$$
.

déchnen wir aber die 180° nicht übersteigenden Winkel, die Peine der beiden Theile dieser Berührenden, in welche dieselbe ch den Berührungspunkt E getheilt wird, mit den positiven eilen dreier durch den Berührungspunkt E gelegter, den pritiven Axen der x, y, z paralleler Axen einschliesst, durch  $\alpha'$ , 90°; so ist nach den Principien der analytischen Geometrie tanntlich auch

$$22) \quad \frac{x-X}{\cos\alpha'} = \frac{y-Y}{\cos\beta'}$$

23) 
$$\frac{\cos \beta'}{X \cos \beta' - Y \cos \alpha'} x - \frac{\cos \alpha'}{X \cos \beta' - Y \cos \alpha'} y = 1$$

be Gleichung der in Rede stehenden Berührenden, und durch bergleichung dieser Gleichung mit der Gleichung 21) erhält man her die beiden Gleichungen:

24) 
$$\begin{cases} \frac{\cos \beta'}{X \cos \beta' - Y \cos \alpha'} = \frac{X}{a^2}, \\ \frac{\cos \alpha'}{X \cos \beta' - Y \cos \alpha'} = -\frac{Y}{b^2}; \end{cases}$$

er, wie man hieraus leicht findet:

25) 
$$\begin{cases} (X^2-a^2)\cos\beta' = XY\cos\alpha', \\ (Y^2-b^2)\cos\alpha' = XY\cos\beta'; \end{cases}$$

aus diesen beiden Gleichungen erhält man durch Division Gleichung

26) 
$$\frac{X^2-a^2}{Y^2-b^2} = \left(\frac{\cos\alpha'}{\cos\beta'}\right)^2$$

srbindet man mit dieser Gleichung die bekannte Gleichung

27) 
$$\cos \alpha'^2 + \cos \beta'^2 = 1$$
,

• ergiebt sich 、

ani 📆

ĸ

also, wenn man quadrirt und addirt, weil

$$\cos \alpha^2 + \cos \beta^2 + \cos \gamma^2 = 1,$$
  
$$\cos \phi^2 + \cos \psi^2 + \cos \chi^2 = 1$$

ist:

$$\left(\frac{L}{R}\right)^2 = 1 + i_1^2 - 2i_1(\cos\alpha\cos\varphi + \cos\beta\cos\psi + \cos\gamma\cos\chi).$$

Bezeichnen wir aber den von den Linien  $EE_0$  und ES, die wir uns wie früher beide als von E ausgehend denken, eingeschlossenen,  $180^{\circ}$  nicht übersteigenden Winkel durch  $\Theta$ , so ist nach den Principien der analytischen Geometrie

16) 
$$\cos \Theta = \cos \alpha \cos \phi + \cos \beta \cos \psi + \cos \gamma \cos \chi$$
.

und folglich nach dem Vorhergehenden

$$\left(\frac{L}{R}\right)^2 = 1 + i_1^2 - 2i_1 \cos \theta$$

$$\left(\frac{L}{R}\right)^{2} = 1 + i_{1}^{2} - 2i_{1} \cos \Theta,$$
17) 
$$\frac{L}{R} = \sqrt{1 + i_{1}^{2} - 2i_{1} \cos \Theta},$$

oder

18) 
$$\frac{L}{R} = \frac{1}{i} \sqrt{1 + i^2 - 2i \cos \theta}$$
.

Also ist nach dem Vorhergehenden

19) 
$$\begin{cases} \cos \varphi_{1} = \frac{\cos \varphi - i \cos \varphi}{\sqrt{1 + i^{2} - 2i \cos \Theta}}, \\ \cos \varphi_{1} = \frac{\cos \psi - i \cos \beta}{\sqrt{1 + i^{2} - 2i \cos \Theta}}, \\ \cos \chi_{1} = \frac{\cos \chi - i \cos \gamma}{\sqrt{1 + i^{2} - 2i \cos \Theta}}; \end{cases}$$

wodurch unsere Aufgabe wieder gelöst ist.

§. 3.

Wir wollen nun den Mittelpunkt der elliptischen Erdbahn 🎎 Anfang der xyz, die Ebene der Erdbahn als Ebene der xy, u die Hauptaxe der Erdbahn als Axe der x annehmen. im Vorhergehenden offenbar  $\gamma=90^{\circ}$ ,  $\cos\gamma=0$  zu setzen; wenn wir die beiden Halbaxen der Erdbahn durch a, b bezeic nen, so ist

$$20) \quad \left(\frac{x}{a}\right)^2 + \left(\frac{y}{b}\right)^2 = 1$$

Gleichung derselben. Die Gleichung der durch den durch die dinaten X, Y bestimmten Ort E der Erde an die Erdbahn genen Berührenden derselben, welche die Stelle der Linie, vertreten kann, ist nach der Lehre von der Ellipse bekanntlich

21) 
$$\frac{X}{a^2}x + \frac{Y}{b^2}y = 1$$
.

eichnen wir aber die 180° nicht übersteigenden Winkel, die eine der beiden Theile dieser Berührenden, in welche dieselbe h den Berührungspunkt E getheilt wird, mit den positiven ilen dreier durch den Berührungspunkt E gelegter, den priven Axen der x, y, z paralleler Axen einschliesst, durch a', 90°; so ist nach den Principien der analytischen Geometrie anntlich auch

$$22) \quad \frac{x-X}{\cos\alpha'} = \frac{y-Y}{\cos\beta'}$$

23) 
$$\frac{\cos \beta'}{X \cos \beta' - Y \cos \alpha'} x - \frac{\cos \alpha'}{X \cos \beta' - Y \cos \alpha'} y = 1$$

Gleichung der in Rede stehenden Berührenden, und durch gleichung dieser Gleichung mit der Gleichung 21) erhält man er die beiden Gleichungen:

24) 
$$\begin{cases} \frac{\cos \beta'}{X \cos \beta' - Y \cos \alpha'} = \frac{X}{a^2}, \\ \frac{\cos \alpha'}{X \cos \beta' - Y \cos \alpha'} = -\frac{Y}{b^2}; \end{cases}$$

r, wie man hieraus leicht findet:

25) 
$$\begin{cases} (X^2-a^2)\cos\beta' = XY\cos\alpha', \\ (Y^2-b^2)\cos\alpha' = XY\cos\beta'; \end{cases}$$

l aus diesen beiden Gleichungen erhält man durch Division Gleichung

26) 
$$\frac{X^2-a^2}{Y^2-b^2} = \left(\frac{\cos \alpha'}{\cos \beta'}\right)^2.$$

rbindet man mit dieser Gleichung die bekannte Gleichung

27) 
$$\cos \alpha'^2 + \cos \beta'^2 = 1$$
,

ergiebt sich

and the second section of each

Weil nun im

1sten, 2ten, 3ten, 4ten

Quadranten die Coordinaten

X und Y

respective

positiv, negativ, negativ, positiv

und

positiv, positiv, negativ, negativ

sind; so ist nach dem Vorhergehenden

im 1sten Quadranten:

$$\cos \alpha' = \frac{a^2 Y}{\sqrt{a^4 Y^2 + b^4 X^2}}, \cos \beta' = -\frac{b^2 X}{\sqrt{a^4 Y^2 + b^4 X^2}};$$

im 2ten Quadranten;

$$\cos \alpha' = \frac{a^2 Y}{\sqrt{a^4 Y^2 + b^4 X^2}}, \cos \beta' = -\frac{b^2 X}{\sqrt{a^4 Y^2 + b^4 X^2}};$$

im 3ten Quadranten:

$$\cos \alpha' = \frac{a^2 Y}{\sqrt{a^4 Y^2 + b^4 X^4}}, \cos \beta' = -\frac{b^2 X}{\sqrt{a^4 Y^2 + b^4 X^2}};$$

im 4ten Quadranten:

$$\cos \alpha' = \frac{a^2 Y}{\sqrt{a^4 Y^2 + b^4 X^2}}, \ \cos \beta' = -\frac{b^2 X}{\sqrt{a^4 Y^2 + b^4 X^2}};$$

d. h. es ist immer und in völliger Allgemeinheit:

31) 
$$\cos \alpha' = \frac{a^2 Y}{\sqrt{a^4 Y^2 + b^4 X^2}}, \cos \beta' = -\frac{b^2 X}{\sqrt{a^4 Y^2 + b^4 X^2}}$$

Nun sind aber unter den gemachten Voraussetzungen die Win  $\alpha'$ ,  $\beta'$  offenbar mit den aus dem Obigen bekannten Winkeln sidentisch, weil sich beide auf die als von E ausgehend gedac Linie  $EE_0$  beziehen; daher ist in völliger Allgemeinheit auch

32) 
$$\cos \alpha = \frac{a^2 Y}{\sqrt{a^4 Y^2 + b^4 X^2}}, \cos \beta = -\frac{b^2 X}{\sqrt{a^4 Y^2 + b^4 X^2}}$$

Weil aber

$$X^2 = \frac{a^2}{b^2}(b^3 - Y^2), \quad Y^2 = \frac{b^2}{a^2}(a^2 - X^2)$$

ist, so ist

$$a^4 Y^2 + b^4 X^2 = b^2 (a^4 - (a^2 - b^2) X^2) = b^2 (a^4 - e^2 X^2),$$
  
 $a^4 Y^2 + b^4 X^2 = a^2 (b^4 + (a^2 - b^2) Y^2) = a^2 (b^4 + e^2 Y^2);$ 

wan wir die Excentricität der Erdbahn durch e bezeichnen. Alse ist nach 32) in völliger Allgemeinheit

33) 
$$\cos \alpha = \frac{a^2 Y}{b \sqrt{a^4 - e^2 X^2}}, \cos \beta = -\frac{b X}{\sqrt{a^4 - e^2 X^2}};$$

oder

34) 
$$\cos \alpha = \frac{aY}{\sqrt{b^4 + e^2Y^2}}, \cos \beta = -\frac{b^2X}{a\sqrt{b^4 + e^2Y^2}};$$

oder anich

35) 
$$\cos \alpha = \frac{aY}{\sqrt{b^4 + e^2Y^2}}, \cos \beta = -\frac{bX}{\sqrt{a^4 - e^2X^2}};$$

olor auch

36) 
$$\cos \alpha = \frac{a^2 Y}{b\sqrt{a^4 - e^2 X^2}}, \cos \beta = -\frac{b^2 X}{a\sqrt{b^4 + e^2 Y^2}}$$

Den positiven Theil der Axe der x wollen wir jetzt, was effenbar verstattet ist, durch die Sonne legen, so sind nach den betannten Gesetzen der Bewegung der Planeten um die Sonne e, 0 die beiden Coordinaten der Sonne, und nach den Principien der malytischen Geometrie ist folglich, wenn P das von der Sonne auf die durch den Ort E der Erde an die Erdbahn gelegte Berührende, deren Gleichung nach 21)

$$\frac{X}{a^2}x + \frac{Y}{h^2}y = 1$$

ist, gefällte Perpendikel bezeichnet, wie man leicht findet:

$$P^2 = \frac{b^4(a^2 - eX)^2}{a^4Y^2 + b^4X^2},$$

oder nach dem Obigen

$$P^2 = b^2 \frac{(a^2 - eX)^2}{a^4 - e^2X}$$

معلد

$$P^2 = b^2 \frac{a^2 - eX}{a^2 + eX}$$

und folglich

$$\vec{P} = b \sqrt{\frac{a^2 - e \vec{X}}{a^2 + e \vec{X}}}.$$

Bezeichnen wir nun die Geschwindigkeit des Lichts durch  $\mathfrak{G}$ , die Geschwindigkeit der Erde in dem Punkte E ihrer Bahn, dessen Ceordinaten X, Y sind, durch V; so ist nach dem Obigen

$$\mathfrak{G}: V = 1:i$$
,

also

38) 
$$i = \frac{V}{65}$$
.

Ist aber  $V_1$  die Geschwindigkeit der Erde in einem beliebigen anderen Punkte  $E_1$  ihrer Bahn, dessen Coordinaten  $X_1$ ,  $Y_1$  sind, und  $P_1$  das von der Sonne auf die Berührende der Erdbahn in diesem Punkte gefällte Perpendikel, so dass also nach 37).

39) 
$$P_1 = b \sqrt{\frac{a^2 - eX_1}{a^2 + eX_1}}$$

ist; so ist nach einem aus der Theorie der Bewegung der Plete ten um die Sonne bekannten wichtigen Satze, nach welchem sich bei derselben die Geschwindigkeiten des sich bewegenden Körpers in den einzelnen Punkten seiner Bahn umgekehrt wie die von der Sonne auf die durch die in Rede stehenden Punkte 🕮 die Bahn gezogenen Berührenden gefällten Perpendikel verhalten ",

$$V: V_1 = P_1: P,$$

also nach dem Vorhergehenden

$$V: V_1 = \sqrt{\frac{a^2 - eX_1}{a^2 + eX_1}}: \sqrt{\frac{a^2 - eX}{a^2 + eX}},$$

folglich

$$V\sqrt{\frac{a^2-eX}{a^2+eX}}=V_1\sqrt{\frac{a^2-eX_1}{a^2+eX_1}},$$

woraus man sieht, dass das Product

$$V\sqrt{\frac{a^2 - eX}{a^2 + eX}} = V_1\sqrt{\frac{a^2 - eX_1}{a^2 + eX_1}},$$
ht, dass das Product
$$V\sqrt{\frac{a^2 - eX}{a^2 + eX}} \text{ oder } V_1\sqrt{\frac{a^2 - eX_1}{a^2 + eX_1}}$$

į

eine constante Grüsse ist, welche wir im Folgenden durch I bezeichnen, und daher, indem  $X_1$ ,  $Y_1$  die Coordinaten eines I

<sup>\*)</sup> Dieser Satz gilt bekanntlich für jede Centralbewegung, und sich z. B. elementar bewiesen in meinem Lehrbuche der Physik mit vorzüglicher Rücksicht auf mathematische Begründs! Erster Theil. Leipzig. 1845. §. 155. S. 315.

beliebigen Punktes der Erdbahn, und  $V_1$  die Geschwindigkeit der Erde in diesem Punkte bezeichnen, ''

$$(40) \quad K_1 = V_1 \sqrt{\frac{a^2 - eX_1}{a^2 + eX_1}}$$

setzen wollen. Dass diese Constante bloss von den Elementen der Bewegung der Erde um die Sonne abhängt, und ihr numerischer Werth also aus den astronomischen Tafeln berechnet werden kann, braucht hier wohl kaum noch besonders erinnert zu werden.

Setzen wir aber ferner

$$\frac{1}{16} = \frac{1}{16} \times \frac{1}{16}$$

wo natürlich auch K eine Constante bezeichnet, so ist nach dem Vohergehenden, da auch

$$K_1 = V \sqrt{\frac{a^2 - eX}{a^2 + eX}}$$

ist,

$$42) \quad K = \frac{V}{G} \sqrt{\frac{a^2 - eX}{a^2 + eX}},$$

also.

$$\frac{V}{6} = K\sqrt{\frac{a^2 + eX}{a^2 - eX}}, \qquad \qquad \text{and} \qquad \text{and$$

und folglich nach 38):

43) 
$$i = K \sqrt{\frac{a^2 + eX}{a^2 - eX}}$$

Bezeichnen wir jetzt die Entfernungen des Punktes E der Erdbahn von den beiden Brennpunkten derselben, in welchen die Sonne steht und nicht steht, d. h. die Vectoren des Punktes E der Erdbahn in Bezug auf die beiden Brennpunkte derselben, respective durch r und r', so ist nach den Principien der analytischen Geometrie, wie leicht erhellen wird, wenn man nur berücksichtigt, dass wir oben den positiven Theil der Axe der x durch die Sonne gelegt haben:

$$r = \sqrt{(e-X)^2 + Y^2}, r' = \sqrt{(e+X)^2 + Y^2}.$$

Nun ist aber

$$Y^2 = \frac{b^2}{a^2}(a^2 - X^2) = \frac{a^2 - e^2}{a^2}(a^2 - X^2)$$

also, wie man leicht findet:

$$(e-X)^{2}+Y^{2}=a^{2}-2eX+\frac{e^{2}X^{2}}{a^{2}},$$

$$(e+X)^{2}+Y^{2}\Rightarrow a^{2}+2eX+\frac{e^{2}X^{2}}{a^{2}};$$

d. i. 
$$(e-X)^2 + F^2 = (a - \frac{eX}{a})^2,$$
 
$$(e+X)^2 + F^2 = (a + \frac{eX}{a})^2.$$

Weil aber  $e \leqslant a$  und auch der absolute Werth von grösser als a ist, so ist der absolute Werth von eX imme per als  $a^2$ , also der absolute Werth von  $\frac{eX}{a}$  immer kleiner und es sind daher offenbar

$$a - \frac{eX}{a}$$
 und  $a + \frac{eX}{a}$ 

jederzeit positive Grössen. Also ist

$$\sqrt{(e-X)^2 + Y^2} = a - \frac{eX}{a},$$

$$\sqrt{(e+X)^2 + Y^2} = a + \frac{eX}{a};$$

folglich nach dem Obigen

44) 
$$\begin{cases} r = a - \frac{eX}{a} = \frac{a^2 - eX}{a}, \\ r' = a + \frac{eX}{a} = \frac{a^2 + eX}{a}; \end{cases}$$

45) 
$$\frac{\tau}{r'} = \frac{a^2 - eX}{a^2 + eX}, \quad \frac{r'}{r} = \frac{a^2 + eX}{a^2 - eX}.$$

- die Bezeichnen wir eben so die Entfernungen des Punktes E Erdbahn von den beiden Brennpunkten derselben, in dene Some steht and nicht steht, respective durch  $r_i$  and  $r_i'$ ; s

46) 
$$\begin{cases} r_1 = a - \frac{eX_1}{a} = \frac{a^2 - eX_1}{a}, \\ r_1' = a + \frac{eX_1}{a} = \frac{a^2 + eX_1}{a}, \end{cases}$$

47) 
$$\frac{r_1}{r_1'} = \frac{a^2 - eX_1}{a^2 + eX_1}, \quad \frac{r_1'}{r_1} = \frac{a^2 + eX_1}{a^2 - eX_1}.$$

Folglich ist nach dem Obigen

$$K_1 = V_1 \sqrt{\frac{h}{r_1^{\prime}}} \quad K = \frac{K_1}{G}, \ i = \hat{K} \sqrt{\frac{r'}{r}}.$$

Weil man nach dem Obigen

$$\cos \alpha = \frac{a^2 Y}{b\sqrt{a^4 - e^2 X^2}}, \cos \beta = -\frac{bX}{\sqrt{a^4 - e^2 X^2}};$$

und folglich

$$\cos \alpha = \frac{a^{2}Y}{b\sqrt{(a^{2} - eX)(a^{2} + eX)}},$$

$$\cos \beta = -\frac{bX}{\sqrt{(a^{2} - eX)(a^{2} + eX)}}$$

so ist auch

49) 
$$\cos \alpha = \frac{aV}{b\sqrt{w'}}, \cos \beta = -\frac{bX}{a\sqrt{rr'}};$$

50) 
$$i\cos\alpha = K\frac{aY}{br}$$
,  $i\cos\beta = -K\frac{bX}{ar}$ .

Weil 
$$\cos \gamma = 0$$
 ist, so ist pach 6) und 15)
$$\begin{cases}
\cos \theta_1 = \cos \alpha \cos \varphi_1 + \cos \beta \cos \psi_1, \\
\cos \theta = \cos \alpha \cos \varphi + \cos \beta \cos \psi_2.
\end{cases}$$

$$\begin{cases} \cos \Theta_1 = \frac{aY}{b\sqrt[3]{rr'}} \cos \varphi_1 - \frac{bX}{a\sqrt[3]{rr'}} \cos \psi_1, \\ \cos \Theta = \frac{aY}{b\sqrt[3]{rr'}} \cos \varphi - \frac{bX}{a\sqrt[3]{rr'}} \cos \psi; \end{cases}$$

und

53) 
$$\begin{cases} i\cos\Theta_1 = K \left( \frac{aY}{br}\cos\varphi_1 - \frac{bX}{ar}\cos\psi_1 \right), \\ i\cos\Theta = K \left( \frac{aY}{br}\cos\varphi - \frac{bX}{ar}\cos\psi \right). \end{cases}$$

Auch ist

$$\begin{cases}
\cos \alpha - \cos \theta_1 \cos \varphi_1 = \frac{aY}{b\sqrt[3]{rr'}} \sin \varphi_1^2 + \frac{bX}{a\sqrt[3]{rr'}} \cos \varphi_1 \cos \psi_1, \\
\cos \beta - \cos \theta_1 \cos \psi_1 = -\frac{bX}{a\sqrt[3]{rr'}} \sin \psi_1^2 - \frac{aY}{b\sqrt[3]{rr'}} \cos \varphi_1 \cos \psi_1;
\end{cases}$$

und

55) 
$$\begin{cases} i(\cos\alpha - \cos\Theta_1\cos\varphi_1) = K\left(\frac{aY}{br}\sin\varphi_1^2 + \frac{bX}{ar}\cos\varphi_1\cos\psi_1\right), \\ i(\cos\beta - \cos\Theta_1\cos\psi_1) = -K\left(\frac{bX}{ar}\sin\psi_1^2 + \frac{aY}{br}\cos\varphi_1\cos\psi_1\right); \end{cases}$$

so wie

54') 
$$\begin{cases} \cos \alpha - \cos \Theta \cos \varphi = \frac{aY}{b\sqrt{rr'}} \sin \varphi^2 + \frac{bX}{a\sqrt{rr'}} \cos \varphi \cos \psi, \\ \cos \beta - \cos \Theta \cos \psi = -\frac{bX}{a\sqrt{rr'}} \sin \psi^2 - \frac{aY}{b\sqrt{rr'}} \cos \varphi \cos \psi; \end{cases}$$

und

55') 
$$\begin{cases} i(\cos\alpha - \cos\Theta\cos\varphi) = K\left(\frac{aY}{br}\sin\varphi^2 + \frac{bX}{ar}\cos\varphi\cos\psi\right), \\ i(\cos\beta - \cos\Theta\cos\psi) = -K\left(\frac{bX}{ar}\sin\psi^2 + \frac{aY}{br}\cos\varphi\cos\psi\right). \end{cases}$$

Wenn nun a, b, also auch

$$e = \sqrt{a^2 - b^2} = \sqrt{(a - b)(a + b)},$$

und die Coordinaten X, Y des Orts der Erde in ihrer Bahn als bekannt angenommen werden, so kann man die beiden Hauptanfgaben der Aberrationstheorie, von denen schon oben die Rede gewesen ist, auf eine sich keine Vernachlässigung irgend einer Art gestattende Weise durch die folgenden aus dem Vorhergehenden sich unmittelbar ergebenden Formeln auflösen.

Sollen aus den scheinbaren astronomischen Coordinaten  $\varphi_1$ ,  $\chi_1$  die wahren astronomischen Coordinaten  $\varphi$ ,  $\psi$ ,  $\chi$  abgeleitet werden, so kann man nach den folgenden Formeln rechnen:

$$r=a-\frac{eX}{a}, \ r'=a+\frac{eX}{a};$$

$$i=K\sqrt{\frac{r'}{r}};$$

$$\cos\alpha=\frac{aY}{b\sqrt{rr'}}, \cos\beta=-\frac{bX}{a\sqrt{rr'}};$$

 $\cos \Theta_1 = \cos \alpha \cos \varphi_1 + \cos \beta \cos \psi_1;$ 

$$\cos \varphi = \cos \varphi_1 \sqrt{1 - i^2 \sin \Theta_1^2} + i(\cos \alpha - \cos \Theta_1 \cos \varphi_1) i$$

$$: \psi_{30} \cos \psi = \cos \psi_1 \sqrt{1 - i^2 \sin \Theta_1^2} + i(\cos \beta - \cos \Theta_1 \cos \psi_1),$$

$$\cos \chi = \cos \chi_1 \sqrt{1 - i^2 \sin \Theta_2^2} - i\cos \Theta_1 \cos \chi_1.$$

Sollen dagegen aus den wahren astronomischen Coordinaten  $\varphi$ ,  $\psi$ ,  $\gamma$  die scheinbaren astronomischen Coordinaten  $\varphi_1$ ,  $\psi_1$ ,  $\gamma_1$  abgeleitet werden, so kann man nach den folgenden Formeln rechnen:

$$r = a - \frac{eX}{a}, \quad r' = a + \frac{eX}{a};$$

$$i = K \sqrt{\frac{r'}{i}};$$

$$\cos \alpha = \frac{aY}{b\sqrt{rr'}}, \quad \cos \beta = -\frac{bX}{a\sqrt{rr'}};$$

$$\cos \theta = \cos \alpha \cos \phi + \cos \beta \cos \psi;$$

$$\cos \varphi_1 = \frac{\cos \varphi - i \cos \alpha}{\sqrt{1 + i^2 - 2i \cos \theta}},$$

$$\cos \psi_1 = \frac{\cos \psi - i \cos \beta}{\sqrt{1 + i^2 - 2i \cos \theta}},$$

$$\cos \chi_1 = \frac{\cos \chi}{\sqrt{1 + i^2 - 2i \cos \theta}};$$

Man kann diesen Formeln leicht noch andere Gestalten geben, und sie zur numerischen Rechnung bequemer einrichten, womit ich mich jetzt aber der Kürze wegen nicht weiter beschäftigen will, da es mir in dieser Abhandlung überhaupt mehr auf die Entwickelung der Aberrationstheorie im Allgemeinen, als auf die für den praktischen Gebrauch zweckmässigste Gestaltung der betreffenden Formeln ankommt, worüber jedoch späterhin noch Einiges vorkemmen wird.

Wir wollen nun aber noch der von den beiden, den wahren und scheinbaren Ort des Sterns S in dem Punkte E der Erdbahn bestimmenden Linien ES und EF eingeschlossenen, 180° nicht übersteigenden Winkel, welcher durch  $\mathfrak D$  bezeichnet werden mag, bestimmen. Zu dem Ende haben wir nach den Principien der analytischen Geometrie die Formel

$$\cos \Omega = \cos \varphi \cos \varphi_1 + \cos \psi \cos \psi_1 + \cos \chi \cos \chi_1.$$
 Also ist nach 14), weil

$$\cos \varphi_1^2 + \cos \psi_1^2 + \cos \chi_1^2 = 1$$

und

$$\cos \Theta_1 = \cos \alpha \cos \varphi_1 + \cos \beta \cos \psi_1 + \cos \gamma \cos \chi_1$$

ist, wie man leicht findet:

$$56) \cos \Omega = \sqrt{1 - i^2 \sin \Theta_1^2},$$

folglich

57) 
$$\sin \Omega = i \sin \Theta_1$$
.

Ferner ist nach 19), weil

$$\cos\varphi^2 + \cos\psi^2 + \cos\chi^2 = 1$$

und

 $\cos \Theta = \cos \alpha \cos \varphi + \cos \beta \cos \psi + \cos \gamma \cos \gamma$ 

ist, wie man leicht findet:

58) 
$$\cos \Omega = \frac{1 - i \cos \Theta}{\sqrt{1 + i^2 - 2i \cos \Theta}}$$

folglich

59) 
$$\sin \Omega = \frac{i \sin \Theta}{\sqrt{1 + i^2 - 2i \cos \Theta}}$$

Weil

$$i = K \sqrt{\frac{r'}{r}}$$

und

$$i\cos\theta_1 = K \left( \frac{aY}{br}\cos\varphi_1 - \frac{bX}{ar}\cos\psi_1 \right),$$

$$i\cos\theta = K \left( \frac{aY}{br}\cos\varphi - \frac{bX}{ar}\cos\psi \right)$$

ist, so findet man leicht

$$\begin{cases}
i \sin \Theta_1 = K \sqrt{\frac{r'}{r} - \left(\frac{aY}{br}\cos \varphi_1 - \frac{bX}{ar}\cos \psi_1\right)^{\frac{n}{2}}}, \\
i \sin \Theta = K \sqrt{\frac{r'}{r} - \left(\frac{aY}{br}\cos \varphi - \frac{bX}{ar}\cos \psi\right)^{\frac{n}{2}}};
\end{cases}$$

also

61) 
$$\sin \Omega = K \sqrt{\frac{r'}{r} - \left(\frac{aY}{br}\cos \varphi_1 - \frac{bX}{ar}\cos \psi_1\right)^2}$$
.

Auch ist nach dem Obigen

62) 
$$\tan \Omega = \frac{i \sin \Theta}{1 - i \cos \Theta}$$

und folglich

63) 
$$\tan g \Omega = \frac{K\sqrt{\frac{r'}{r} - \left(\frac{aY}{br}\cos\varphi - \frac{bX}{ar}\cos\psi\right)^2}}{1 - K\left(\frac{aY}{br}\cos\varphi - \frac{bX}{ar}\cos\psi\right)}$$

Für  $\chi = 90^{\circ}$  ist nach der dritten der Gleichungen 19), weil ekanntlich  $\cos \gamma = 0$  ist,  $\cos \chi_1 = 0$ , also  $\chi_1 = 90^{\circ}$ , und folglich  $= \chi_1$  oder  $\chi = \chi_1 = 0$ .

Für  $\chi=0$  ist offenbar  $\varphi=90^\circ$  und  $\psi=90^\circ$ , also  $\cos\theta=0$ , iglich nach der dritten der Gleichungen 19)

$$64) \quad \cos \chi_1 = \frac{1}{\sqrt{1+z^2}},$$

80

65) 
$$\sin \chi_1 = \frac{i}{\sqrt{1+i^2}},$$

1d folglich

$$66) \quad \cos \chi_1 = \frac{1}{\sqrt{1 + K^2 \frac{r'}{m}}}$$

) wie

67) 
$$\sin \chi_1 = \frac{K\sqrt{\frac{r'}{r}}}{\sqrt{1 + K^2 \frac{r'}{r}}}.$$

Auch ist in diesem Falle

68) 
$$\tan \chi_1 = i = K \sqrt{\frac{r'}{r}}$$

Endlich ist auch nach dem Obigen in diesem Falle

$$\cos \Omega = \frac{1}{\sqrt{1+i^2}} = \frac{1}{\sqrt{1+K^2 \frac{r'}{r}}},$$

$$\sin \Omega = \frac{i}{\sqrt{1+i^2}} = \frac{K\sqrt{\frac{r'}{r}}}{\sqrt{1+K^2 \frac{r'}{r}}},$$

$$\tan \Omega = i = K\sqrt{\frac{r'}{r}}.$$

Wäre die Erdbahn ein Kreis, was wenigstens näherungsweise der Fall ist, so wäre in allen obigen Formeln r=r' zu setzen, wodurch sie einfacher werden. Die Ableitung der diesem Falle untsprechenden Formeln aus den obigen ist aber so einfach und eicht, dass wir sie füglich ganz dem Leser überlassen Komien.

tas in latin of a 1941, the effect of the control o

Durch einen beliebigen Punkt im Raume, wofür wir jedoch, was offenbar verstattet ist, der Einfachheit wegen den Mittelpunkt der Erdbahn, d. h. den Anfang des zum Grunde gelegten Coordinatensystems setzen wollen, denken wir uns jetzt mit allen bei der stetigen Bewegung der Erde um die Sonne in den verschiedenen Punkten ihrer Bahn nach den scheinbaren Oertern des Sterns gezogenen Gesichtslinien Parallelen gezogen, so bestimmen diese Parallelen eine ihre Spitze in dem Mittelpunkte der Erdbahn habende Kegelfläche, welche wir jetzt einer näheren Untersuchung unterwerfen wollen.

Sind x, y, z die Coordinaten eines beliebigen Punktes dieser Kegelfläche, welcher in der durch deren Spitze gehenden geraden Linie liegt, die der in dem Punkte E der Erdbahn nach dem scheinbaren Orte des Sterns gezogenen Gesichtslinie parallel ist, so ist offenbar

$$\frac{x}{\cos\varphi_1} = \frac{y}{\cos\psi_1} = \frac{z}{\cos\chi_1},$$

und folglich, wenn wir für

$$\cos \phi_1$$
,  $\cos \psi_1$ ,  $\cos \chi_1$ 

ihre Werthe aus 19) setzen:

$$\frac{x}{\cos \varphi - i \cos \alpha} = \frac{y}{\cos \psi - i \cos \beta} = \frac{z}{\cos \chi}, \quad \text{i.i.}$$

wobei  $\cos \gamma = 0$  gesetzt worden ist, wie es in Folge der im vorhergehenden Paragraphen eingeführten Specialisirung des Coordinatensystems bekanntlich geschehen muss. Nun ist aber nach dem vorhergehenden Paragraphen

$$i\cos\alpha = K\frac{aY}{br} = K\frac{a^2Y}{b(a^2-eX)},$$

$$i\cos\beta = -K\frac{bX}{ar} = -K\frac{bX}{a^2-eX};$$

also nach dem Vorhergehenden

$$b(a^2 - eX)x$$

$$b(a^2 + eX)\cos\varphi - Ka^2Y$$

$$= \frac{(a^2 - eX)y}{(a^2 - eX)\cos\psi + KbX}$$

$$= \frac{z}{\cos\chi}$$

Bestimmt man aus diesen beiden Gleichungen die Grüssen Z. T. so erhält man nach leichter Rechnung

$$X = \frac{a^2(y\cos\chi - z\cos\psi)}{e(y\cos\chi - z\cos\psi) + Kbz},$$

$$Y = -\frac{b^2(x\cos\chi - z\cos\psi)}{e(y\cos\gamma - z\cos\psi) + Kbz}.$$

Folglich ist

$$\left(\frac{X}{a}\right)^{2} = \frac{a^{2}(y\cos\chi - z\cos\psi)^{2}}{\{e(y\cos\chi - z\cos\psi) + Kbz\}^{2}},$$

$$\left(\frac{Y}{b}\right)^{2} = \frac{b^{2}(x\cos\chi - z\cos\psi)^{2}}{\{e(y\cos\chi - z\cos\psi) + Kbz\}^{2}};$$

und weil nun bekanntlich

$$\left(\frac{X}{a}\right)^2 + \left(\frac{Y}{b}\right)^2 = 1$$

ist, so erhalten wir auf der Stelle die folgende Gleichung unserer Kegelfläche:

70) 
$$a^2(y\cos\chi - z\cos\psi)^2 + b^2(x\cos\chi - z\cos\varphi)^2$$
  
=  $\{e(y\cos\chi - z\cos\psi) + Kbz\}^2$ 

oder

71) 
$$\left( \frac{x \cos \chi - z \cos \varphi}{a} \right)^{2} + \left( \frac{y \cos \chi - z \cos \psi}{b} \right)^{2}$$

$$= \left\{ \frac{e(y \cos \chi - z \cos \psi) + Kbz}{ab} \right\}^{2}.$$

Entwickelt man aber in der Gleichung 70) das Quadrat auf der rechten Seite des Gleichheitszeichens, so bringt man diese Gleichung, weil

$$a^2 - e^2 = b^2$$

ist, auch sehr leicht auf die folgende Form:

72) 
$$b\{(x\cos \chi - z\cos \varphi)^2 + (y\cos \chi - z\cos \psi)^2\}$$
  
=  $2Ke(y\cos \chi - z\cos \psi)z + K^2bz^2$ .

Durch einen Punkt, dessen dritte Coordinate h ist, wollen wir uns jetzt eine der Ebene der xy, d. h. der Ebene der Erdbahn, parallele Ebene gelegt denken. Sind dann f, g, h die Coordinaten des Punktes, in welchem diese Ebene von der aus dem Mittelpunkte der Erdbahn nach dem wahren Orte des Sterns gezogenen geraden Linie, deren Gleichungen

$$\frac{x}{\cos\varphi} = \frac{y}{\cos\psi} = \frac{z}{\cos\chi}$$

sind, geschnitten wird, so ist

Theit XI.

$$\frac{f}{\cos\varphi} = \frac{g}{\cos\psi} = \frac{h}{\cos\chi},$$

also

$$f = \frac{\cos \varphi}{\cos \chi} h$$
,  $g = \frac{\cos \psi}{\cos \chi} h$ .

Legen wir nun, um die Natur der Curve zu bestimmen, in welcher die Kegelsläche von der vorher mit der Ebene der xy parallel gelegten Ebene geschnitten wird, in dieser Ebene durch den Punkt (fgh) ein dem Systeme der xy paralleles Coordinatensystem der x'y, so ist nach der Lehre von der Verwandlung der Coordinaten

$$x=f+x', y=g+y';$$

also nach dem Vorhergehenden

$$x = \frac{\cos \varphi}{\cos \chi} h + x', \quad y = \frac{\cos \psi}{\cos \chi} h + y';$$

folglich

$$x\cos\chi - h\cos\varphi = x'\cos\chi,$$
  
 $y\cos\chi - h\cos\psi = y'\cos\chi;$ 

und nach 72) ist also die Gleichung des in Rede stehenden Schnitts im Systeme der x'y', wobei man nicht zu übersehen hat, dass z = h zu setzen ist, offenbar

73) 
$$b(x'^2+y'^2)\cos x^2=2Kehy'\cos x+K^2bh^2$$
.

Multiplicirt man auf beiden Seiten mit b, bringt das Glei  $2Kbehy'\cos \gamma$  auf die linke Seite und addirt dann auf beiden Setten die Grösse  $K^2e^2h^2$ , so wird die vorstehende Gleichung, wie man leicht findet,

$$b^2x'^2\cos\chi^2 + (by'\cos\chi - Keh)^2 = K^2(b^2 + e^2)h^2$$
,

d. i.

74) 
$$b^2x'^2\cos\chi^2 + (by'\cos\chi - Keh)^2 = K^2a^2h^2$$
.

Nun lege man durch einen Punkt, welcher im Systeme dx'y' durch die Coordinaten

$$0, \frac{Keh}{b\cos x}$$

bestimmt wird, ein neues, den Systemen der xy und x'y' per leles Coordinatensystem der x''y''; so ist nach der Lehre y'' der Verwandlung der Coordinaten

$$x'=x'', y'=\frac{Keh}{b\cos x}+y'';$$

also

$$by'\cos\chi-Keh=by''\cos\chi,$$

und die Gleichung des Schnitts im Systeme der x''y'' ist folglich nach dem Vorhergehenden

$$b^2(x''^2 + y''^2)\cos \chi^2 = K^2a^2h^2$$

oder

75) 
$$x''^2 + y''^2 = \left(\frac{Kah}{b\cos\gamma}\right)^2$$
.

<sup>3</sup>Es ergiebt sich hieraus, dass der Schnitt ein Kreis ist, dessen Halbmesser der absolute Werth der Grösse

$$\frac{Kah}{b\cos\chi}$$

ist. Die Coordinaten des Mittelpunkts dieses Kreises im Systeme der x'y' sind nach dem Vorhergehenden

$$0, \ \frac{Keh}{b\cos\chi}.$$

Bezeichnen wir also die Coordinaten des Mittelpunkts im Systeme der xyz durch F, G, H; so ist nach dem Obigen

$$F=f, G=g+\frac{Keh}{b\cos \eta}, H=h;$$

also

$$F = \frac{\cos \varphi}{\cos \chi} h$$
,  $G = \frac{\cos \psi}{\cos \chi} h + \frac{Keh}{b \cos \chi}$ ,  $H = h$ ;

oder

76) 
$$F = \frac{\cos \varphi}{\cos \chi} h$$
,  $G = \frac{b \cos \psi + Ke}{b \cos \chi} h$ ,  $H = h$ .

Nennen wir die hier betrachtete Kegelfläche die Aberrations-Kegelfläche, so ergiebt sich aus dem Vorhergehenden unmittelbar, dass die Directrix der Aberrations-Kegelfläche ein Kreis ist, oder dass die Aberrations-Kegelfläche eine gewöhnliche Kegelfläche ist, wie sie in der Elementargeometrie betrachtet wird.

Die Gleichungen der Axe der Aberrations-Kegelfläche im Systeme der xyz seien

$$x = Az$$
,  $y = Bz$ ;

so ist nach dem Vorhergehenden

$$F = AH$$
,  $G = BH$ :

alao

$$A = \frac{F}{H}, B = \frac{G}{H};$$

und die Gleichungen der Axe der Aberrations-Kegelfläche folglich

77) 
$$\frac{x}{F} = \frac{y}{G} = \frac{z}{H}$$

d. i. nach 76)

78) 
$$\frac{x}{\cos \varphi} = \frac{by}{b\cos \psi + Ke} = \frac{z}{\cos \chi}$$

oder

79) 
$$\frac{x}{\cos \varphi} = \frac{y}{\cos \psi + K_{\bar{h}}^e} = \frac{z}{\cos \chi}.$$

Sind I, B, C die auf gewöhnliche Weise genommenen stimmungswinkel der Axe der Aberrations-Kegelstäche, so si

$$\frac{x}{\cos 2l} = \frac{y}{\cos 2b} = \frac{z}{\cos C}$$

die Gleichungen derselben, und wenn man diese Gleichungen den Gleichungen 78) oder 79) der Axe der Aberrations-Kegelst vergleicht, so erhält man mit Hülfe der Gleichung

$$\cos 2^2 + \cos 2^2 + \cos 2^2 = 1$$

für cos 21, cos 25, cos C die folgenden Ausdrücke, in dener obern und untern Zeichen sich auf einander beziehen:

80) 
$$\begin{cases} \cos 2\mathbf{i} = \pm \frac{b \cos \varphi}{\sqrt{b^2 + 2Kbe \cos \psi + K^2 e^2}}, \\ \cos 2\mathbf{i} = \pm \frac{b \cos \psi + Ke}{\sqrt{b^2 + 2Kbe \cos \psi + K^2 e^2}}, \\ \cos \mathbf{C} = \pm \frac{b \cos \chi}{\sqrt{b^2 + 2Kbe \cos \psi + K^2 e^2}}. \end{cases}$$

Durch diese Formeln ist die Lage der Axe der Aberrati Kegelfläche vollkommen bestimmt. Die doppelten Zeichen in hier nur den Sinn, dass die Winkel 21, 25, C entweder dem e oder dem andern der beiden Theile entsprechen können, in we die Axe der Aberrations-Kegelfläche durch deren Spitze getl wird; die Lage der Axe ist aber durch diese Formeln immer kommen bestimmt, wie schon erwähnt worden ist.

Bezeichnet  $\theta$  jeden der beiden 180° nicht übersteigenden V kel, welche die Axe der Aberrations-Kegelfläche mit deren Se einschliesst, so ist

 $\cos \theta = \cos \varphi \cos 2 + \cos \psi \cos 2 + \cos \chi \cos C$ ,

also, wie man mittelst des Obigen leicht findet:

81) 
$$\cos\theta = \pm \frac{b + Ke\cos\psi}{\sqrt{b^2 + 2Kbe\cos\psi + K^2e^2}}$$

also

82) 
$$\sin \theta = \frac{Ke \sin \psi}{\sqrt{b^2 + 2Kbe \cos \psi + K^2e^2}}$$

und folglich

83) 
$$\tan \theta = \pm \frac{Ke \sin \psi}{b + Ke \cos \psi}$$

Man sieht hieraus, dass  $\theta$  bloss von  $\psi$  abhängt, nämlich von  $\phi$ ,  $\gamma$  unabhängig ist.

§. 5.

Die aus dem Mittelpunkte der Erdbahn nach dem wahren Orte des Sterns gezogene gerade Linie, deren Gleichungen im primitiven Systeme der xyz bekanntlich

$$84) \quad \frac{x}{\cos \varphi} = \frac{y}{\cos \psi} = \frac{z}{\cos \chi}$$

sind, wollen wir jetzt als die Axe der  $z_1$  eines durch den Mittelsenkt der Erde als Anfang gelegten neuen rechtwinkligen Coordinatensystems der  $x_1 y_1 z_1$  annehmen. Legen wir nun die Axe der  $z_1$  dieses Systems in die Ebene der xy, d. h. in die Ebene der Erdbahn, so sind die Gleichungen derselben von der Form

$$y = Ax$$
,  $z = 0$ .

Da aber die Axe der  $x_1$  auf der Axe der  $z_1$ , deren Gleichungen sich unter der Form

$$y = \frac{\cos \psi}{\cos \varphi} x$$
,  $z = \frac{\cos \chi}{\cos \varphi} x$ 

darstellen lassen, senkrecht steht, so haben wir nach den Princi-

$$1+A\frac{\cos\psi}{\cos\varphi}+0\cdot\frac{\cos\chi}{\cos\varphi}=0,$$

d. i. die Gleichung

$$1+A\frac{\cos\psi}{\cos\omega}=0$$
,

woraus

$$A = -\frac{\cos \varphi}{\cos \psi}$$

folgt, so dass also die Gleichungen der Axe der  $x_1$  im prin Systeme der xyz nach dem Vorhergehenden

85) 
$$y = -\frac{\cos \varphi}{\cos \psi} x$$
,  $z = 0$ 

sind. Bezeichnen wir aber die auf gewöhnliche Weise gen nen Bestimmungswinkel dieser Axe nach einer in der analyt Geometrie häufig in Anwendung gebrachten Bezeichnungsart  $(xx_1)$ ,  $(yx_1)$ ,  $(zx_1)$ , so ist, weil die Axe der  $x_1$  in der Ebe xy liegt, offenbar  $(zx_1) = 90^\circ$ ,  $\cos(zx_1) = 0$ , und die Gleich unserer Axe sind bekanntlich

$$y = \frac{\cos(yx_1)}{\cos(xx_1)}x, z = 0;$$

welches, mit den Gleichungen 85) verglichen, auf der St der Gleichung

$$\frac{\cos(yx_1)}{\cos(xx_1)} = -\frac{\cos\varphi}{\cos\psi}$$

führt, woraus sich mit Hülfe der Gleichungen

$$\cos \varphi^2 + \cos \psi^2 + \cos \gamma^2 = 1$$

und

$$\cos(xx_1)^2 + \cos(yx_1)^2 = 1$$

sehr leicht die Formeln

86) 
$$\cos(xx_1) = \pm \frac{\cos \psi}{\sin \chi}$$
,  $\cos(yx_1) = \mp \frac{\cos \psi}{\sin \chi}$ ,  $\cos(zx_1)$ 

ergeben, in denen die obern und untern Zeichen sich auf der beziehen.

Bezeichnen wir jetzt die Gleichungen der Axe der  $y_1$  mitiven Systeme der xyz durch

$$y=A'x$$
,  $z=B'x$ ;

so haben wir nach den Principien der analytischen Geomet diese Axe auf den beiden Axen der  $x_1$  und  $z_1$ , deren Gle gen aus dem Vorhergehenden bekannt sind, senkrecht steh Bestimmung der Constanten A' und B' die beiden folgender chungen:

$$1-A'\frac{\cos\varphi}{\cos\psi}+B'\cdot 0=0,$$

$$1 + A' \frac{\cos \psi}{\cos \varphi} + B' \frac{\cos \chi}{\cos \varphi} = 0$$

odor

$$1-A'\frac{\cos\varphi}{\cos\psi}=0,$$

$$1+A'\frac{\cos\psi}{\cos\varphi}+B'\frac{\cos\chi}{\cos\varphi}=0;$$

aus denen man sehr leicht

$$A' = \frac{\cos \psi}{\cos \varphi}, B' = -\frac{\sin \chi^2}{\cos \varphi \cos \chi}$$

erhält, so dass also

87) 
$$y = \frac{\cos \psi}{\cos \varphi} x$$
,  $z = -\frac{\sin \chi^2}{\cos \varphi \cos \chi} x$ 

die Gleichungen der Axe der  $y_1$  im Systeme der xyz sind. Bezeichnen wir nun die auf gewöhnliche Weise genommenen Bestimmungswinkel dieser Axe durch  $(xy_1)$ ,  $(yy_1)$ ,  $(zy_1)$ , so sind die Gleichungen derselben auch

$$y = \frac{\cos(yy_1)}{\cos(xy_1)}x$$
,  $z = \frac{\cos(zy_1)}{\cos(xy_1)}x$ ;

und die Vergleichung dieser Gleichungen mit den Gleichungen 87) giebt sogleich

$$\frac{\cos(yy_1)}{\cos(xy_1)} = \frac{\cos\psi}{\cos\varphi}, \quad \frac{\cos(zy_1)}{\cos(xy_1)} = -\frac{\sin\chi^2}{\cos\varphi\cos\chi};$$

woraus ferner mit Hülfe der bekannten Gleichung

$$\cos(xy_1)^2 + \cos(yy_1)^2 + \cos(zy_1)^2 = 1$$

leicht die folgenden Formeln erhalten werden:

88) 
$$\begin{cases} \cos(xy_1) = \pm \frac{\cos \varphi \cos \chi}{\sin \chi}, \\ \cos(yy_1) = \pm \frac{\cos \psi \cos \chi}{\sin \chi}, \\ \cos(zy_1) = \mp \sin \chi; \end{cases}$$

in denen die obern und untern Zeichen sich auf einander beziehen. Wir wollen nun im Folgenden, was offenbar genügt, in den Formeln 86) und 88) bloss die obern Zeichen beibehalten, und demzufolge setzen:

$$\cos(xx_1) = \frac{\cos\psi}{\sin\chi}, \qquad \cos(yx_1) = -\frac{\cos\varphi}{\sin\chi}, \qquad \cos(zx_1) = 0;$$

$$\cos(xy_1) = \frac{\cos\varphi\cos\chi}{\sin\chi}, \cos(yy_1) = \frac{\cos\psi\cos\chi}{\sin\chi}, \cos(zy_1) = -\sin\chi;$$

$$\cos(xz_1) = \cos\varphi, \qquad \cos(yz_1) = \cos\psi, \qquad \cos(zz_1) = \cos\chi.$$

Dann ist, weil nach der Lehre von der Verwandlung der Coordinaten bekanntlich allgemein

$$x=x_1\cos(xx_1)+y_1\cos(xy_1)+z_1\cos(xz_1),$$
  

$$y=x_1\cos(yx_1)+y_1\cos(yy_1)+z_1\cos(yz_1),$$
  

$$z=x_1\cos(zx_1)+y_1\cos(zy_1)+z_1\cos(zz_1)$$

ist:

(89) 
$$\begin{cases} x = x_1 \frac{\cos \psi}{\sin \chi} + y_1 \frac{\cos \varphi \cos \chi}{\sin \chi} + z_1 \cos \varphi, \\ y = -x_1 \frac{\cos \varphi}{\sin \chi} + y_1 \frac{\cos \psi \cos \chi}{\sin \chi} + z_1 \cos \psi, \\ z = -y_1 \sin \chi + z_1 \cos \chi. \end{cases}$$

Hieraus ergiebt sich aber mittelst leichter Rechnung

$$x\cos\chi - z\cos\varphi = x_1 \frac{\cos\psi\cos\chi}{\sin\chi} + y_1 \frac{\cos\varphi}{\sin\chi},$$
  
$$y\cos\chi - z\cos\psi = -x_1 \frac{\cos\varphi\cos\chi}{\sin\chi} + y_1 \frac{\cos\psi}{\sin\chi};$$

also

$$(x\cos\chi-z\cos\varphi)^2+(y\cos\chi-z\cos\psi)^2=x_1^2\cos\chi^2+y_1^2$$

wobei man nur zu beachten hat, dass

$$\cos\varphi^2+\cos\psi^2+\cos\chi^2=1,$$

folglich

$$\cos\varphi^2 + \cos\psi^2 = \sin\chi^2$$

ist. Also ist nach 72) die Gleichung der Aberrations-Kegelfläche im Systeme der  $x_1y_1z_1$ :

$$\begin{array}{l} 90) \quad b\left(x_{1}^{2}\cos\chi^{2}+y_{1}^{2}\right) \\ =2Ke\left(x_{1}\frac{\cos\varphi\cos\chi}{\sin\chi}-y_{1}\frac{\cos\psi}{\sin\chi}\right)\left(y_{1}\sin\chi-z_{1}\cos\chi\right) \\ +K^{2}b\left(y_{1}\sin\chi-z_{1}\cos\chi\right)^{2}, \end{array}$$

oder, wie man nach gehöriger Entwickelung dieser Gleichung leicht findet:

91) 
$$bx_1^{2}\cos \chi^{2}$$
  
  $+ (b + 2Ke\cos\psi - K^{2}b\sin\chi^{2})y_1^{2}$   
  $-2Kex_1y_1\cos\varphi\cos\chi$   
  $+2Kex_1z_1\frac{\cos\varphi\cos\chi^{2}}{\sin\chi}$   
  $-2K(e\frac{\cos\psi}{\sin\chi} - Kb\sin\chi)y_1z_1\cos\chi$   
  $-K^{2}bz_1^{2}\cos\chi^{2}$ 

Denken wir uns nun die Aberrations-Kegelsläche von einer auf der Axe der  $z_1$ , welche bekanntlich von dem Mittelpunkte der Erdbahn nach dem wahren Orte des Sterns gerichtet ist, senkrecht stehenden Ebene geschnitten, und nennen den Schnitt im Allgemeinen den Aberrations-Kegelschnitt, so ist, wenn wir uns dessen Ebene durch einen Punkt, dessen dritte Coordinate im Systeme der  $x_1y_1z_1$  durch  $h_1$  bezeichnet werden mag, gelegt denken, die Gleichung des Aberrations-Kegelschnitts im Systeme der  $x_1y_1$  nach dem Vorhergehenden:

92) 
$$bx_1^2 \cos \chi^2$$
  
  $+ (b + 2Ke\cos\psi - K^2b\sin\chi^2)y_1^2$   
  $-2Kex_1y_1\cos\varphi\cos\chi$   
  $+2Keh_1x_1\frac{\cos\varphi\cos\chi^2}{\sin\chi}$   
  $-2Kh_1\cos\chi(e\frac{\cos\psi}{\sin\chi} - Kb\sin\chi)y_1$   
  $-K^2bh_1^2\cos\chi^2$ 

z oder, wenn wir der Kürze wegen von jetzt an

93) 
$$\begin{cases}
A = b \cos \chi^{2}, \\
B = b + 2Ke \cos \psi - K^{2}b \sin \chi^{2}, \\
C = -Ke \cos \varphi \cos \chi, \\
D = Keh_{1} \frac{\cos \varphi \cos \chi^{2}}{\sin \chi}, \\
E = -Kh_{1} \left(e \frac{\cos \psi}{\sin \chi} - Kb \sin \chi\right) \cos \chi, \\
F = -K^{2}bh_{1}^{2} \cos \chi^{2}
\end{cases}$$

setzen:

94) 
$$Ax_1^2 + By_1^2 + 2Cx_1y_1 + 2Dx_1 + 2Ey_1 + F = 0.$$

§. 6.

Um nun diese Gleichung des Aberrations-Kegelschnitts zu Michten, legen wir zuvörderst durch einen ganz beliebigen Punkt,

dessen Coordinaten im Systeme der  $\dot{x}_1y_1$  durch  $p_1$ ,  $q_1$  bezeichnet werden mögen, ein diesem Systeme paralleles Coordinatensystem der  $x_1'y_1'$ , so ist nach der Lehre von der Verwandlung der Coordinaten

95) 
$$x_1 = p_1 + x_1', y_1 = q_1 + y_1';$$

und wenn wir diese Ausdrücke von  $x_1$ ,  $y_1$  in die Gleichung 94) einführen, so erhalten wir nach leichter Rechnung die Gleichung

Die Coordinaten  $p_1$ ,  $q_1$  des Anfangspunktes des Systems der  $x_1'y_1'$  kommen nur in den drei letzten Gliedern dieser Gleichung vor. Da nun  $p_1$ ,  $q_1$  sich im Allgemeinen bestimmen lassen, wenn zwischen diesen beiden Grössen zwei Gleichungen gegeben sind, so liegt der Gedanke sehr nahe, diese beiden für jetzt an sich ganz willkührlichen Grössen so zu bestimmen, dass zwei der drei letzten Glieder der obigen Gleichung, in denen die Coordinates  $p_1$ ,  $q_1$  allein vorkommen, verschwinden, wodurch die in Rede stehende Gleichung bedeutend vereinfacht werden würde. Hierzu bieten sich uns aber ganz von selbst drei verschiedene Wege dar, indem wir die Grössen  $p_1$ ,  $q_1$  entweder so bestimmen können, dass die beiden Gleichungen

97) 
$$\begin{cases} Ap_1 + Cq_1 + D = 0, \\ Cp_1 + Bq_1 + E = 0; \end{cases}$$

oder so, dass die beiden Gleichungen

98) 
$$\begin{cases} Ap_1 + Cq_1 + D = 0, \\ Ap_1^2 + Bq_1^2 + 2Cp_1q_1 + 2Dp_1 + 2Eq_1 + F = 0; \end{cases}$$

oder so, dass die beiden Gleichungen

99) 
$$\left\{ \begin{array}{c} Cp_1 + Bq_1 + E = 0, \\ Ap_1^2 + Bq_1^2 + 2Cp_1q_1 + 2Dp_1 + 2Eq_1 + F = 0 \end{array} \right.$$

erfüllt werden. Den ersten dieser drei Wege wollen wir als den einfachsten im folgenden Paragraphen nun auch zuerst betretzt.

§. 7.

Lösen wir die beiden Gleichungen

100) 
$$\begin{cases} Ap_1 + Cq_1 + D = 0, \\ Cp_1 + Bq_1 + E = 0 \end{cases}$$

in Bezug auf  $p_1$ ,  $q_1$  als unbekannte Grüssen auf, so erhalten

$$(C^2-AB)p_1+CE-BD=0,$$
  
 $(C^2-AB)q_1+CD-AE=0;$ 

also

101) 
$$p_1 = \frac{BD - CE}{C^2 - AB}, q_1 = \frac{AE - CD}{C^2 - AB}.$$

Bezeichnet man den Werth, welchen die Grösse

$$Ap_1^2 + Bq_1^2 + 2Cp_1q_1 + 2Dp_1 + 2Eq_1 + F$$
,

die man aber auch unter der Form

$$(Ap_1+Cq_1+D)p_1+(Cp_1+Bq_1+E)q_1+Dp_1+Eq_1+F,$$

d. i. wegen der Gleichungen 100) unter der sehr einfachen Form

$$Dp_1 + Eq_1 + F$$

darstellen kann, erhält, wenn man in dieselbe für  $p_1$ ,  $q_1$  ihre obigen Werthe aus 101) einführt, durch  $\Delta$ , so findet man sehr leicht

102) 
$$\Delta = \frac{AE^2 + BD^2 + FC^2 - ABF - 2CDE}{C^2 - AB}$$

Die Ausdrücke 101) und 102) liefern aber für  $p_1$ ,  $q_1$ , d nur dann endliche völlig bestimmte Werthe, wenn  $C^2-AB$  nicht verschwindet, d. h. wenn

$$C^2-AB\lesssim 0$$

ist, und wir gelangen daher zu dem folgenden Resultate:

Wenn  $C^2 - AB \lesssim 0$  ist, so kann man die Gleichung des Aberrations-Kegelschnitts immer auf die Form

103) 
$$Ax_1'^2 + By_1'^2 + 2Cx_1'y_1' + \Delta = 0$$

bringen.

Der Fall, wenn  $C^2 - AB = 0$  ist, erfordert eine besondere Betrachtung, die aber jetzt für's Erste bei Seite gesetzt werden soll.

Wir sehen aber schon, dass die Grösse  $C^2-AB$  für unsere ganze Untersuchung von grosser Wichtigkeit ist, und wollen dieselbe daher jetzt zuvörderst entwickeln.

Nach 93) ist nämlich

$$C^2 - AB$$

$$= K^2 e^2 \cos \varphi^2 \cos \chi^2 - b \cos \chi^2 (b + 2Ke \cos \psi - K^2 b \sin \chi^2),$$

also, weil

$$\cos \varphi^2 \cos \chi^2 = \cos \chi^3 - \cos \psi^2 \cos \chi^2 - \cos \chi^4$$

oder

$$\cos \varphi^2 \cos \chi^2 = \sin \chi^2 \cos \chi^2 - \cos \psi^2 \cos \chi^2$$

ist,

$$C^2 - AB$$

 $= K^{2} (b^{2} + e^{2}) \sin \chi^{2} \cos \chi^{2} - (b^{2} + 2Kbe \cos \psi + K^{2}e^{2} \cos \psi^{2}) \cos \chi^{2},$ d. i.

104) 
$$C^2 - AB = \cos \gamma^2 \{ K^2 a^2 \sin \gamma^2 - (b + Ke \cos \psi)^2 \},$$

mittelst welches Ausdrucks von  $C^2-AB$  sich leicht die Bedingungen aufstellen lassen würden, unter denen

$$C^2-AB=0$$
, oder  $C^2-AB<0$ , oder  $C^2-AB>0$ 

ist.

Unter der Voraussetzung aber, dass

$$C^2-AB \lesssim 0$$

ist, erhält man mittelst der Formeln 101) leicht:

$$p_{1} = \frac{\text{Keh}_{1} \cos \varphi \cos \chi^{2} (b + \text{Ke} \cos \psi)}{(C^{2} - AB) \sin \chi},$$

$$q_{1} = -\frac{\text{Kh}_{1} \cos \chi^{3} \{be \cos \psi - K(b^{2} \sin \chi^{2} + e^{2} \cos \varphi^{2})\}}{(C^{2} - AB) \sin \chi};$$

d. i., wenn wir für  $C^2$ —AB seinen Werth aus 104) einführen:

$$\begin{cases} p_1 = \frac{\textit{Keh}_1 \cos \varphi \ (b + \textit{Ke} \cos \psi)}{\sin \chi \{ \textit{K}^2 a^2 \sin \chi^2 - (b + \textit{Ke} \cos \psi)^2 \}}, \\ q_1 = -\frac{\textit{Kh}_1 \cos \chi \{ \textit{be} \cos \psi - \textit{K} (b^2 \sin \chi^2 + e^2 \cos \psi^2) \}}{\sin \chi \{ \textit{K}^2 a^2 \sin \chi^2 - (b + \textit{Ke} \cos \psi)^2 \}}, \end{cases}$$

oder, weil

$$b^{2} \sin \chi^{2} + e^{2} \cos \varphi^{2}$$

$$= b^{2} (\sin \chi^{2} - \cos \varphi^{2}) + a^{2} \cos \varphi^{2} = a^{2} \cos \varphi^{2} + b^{2} \cos \varphi^{2}$$

ist:

$$\begin{cases} p_1 = \frac{\textit{Keh}_1 \cos \varphi(b + \textit{Ke} \cos \psi)}{\sin \chi \{\textit{K}^2 a^2 \sin \chi^2 - (b + \textit{Ke} \cos \psi)^2\}}, \\ q_1 = -\frac{\textit{Kh}_1 \cos \chi \{\textit{be} \cos \psi - \textit{K}(a^2 \cos \varphi^2 + b^2 \cos \psi^2)\}}{\sin \chi \{\textit{K}^2 a^2 \sin \chi^2 - (b + \textit{Ke} \cos \psi)^2\}}. \end{cases}$$

Hiernach ist auch

107) 
$$\frac{p_1}{q_1} = -\frac{e\cos\varphi(b + Ke\cos\psi)}{\cos\chi\{be\cos\psi - K(b^2\sin\chi^2 + e^2\cos\varphi^2)\}}$$

oder

108) 
$$\frac{p_1}{q_1} = -\frac{e\cos\varphi(b + Ke\cos\psi)}{\cos\chi(be\cos\psi - K(a^2\cos\varphi^2 + b^2\cos\psi^2))}$$

welches Verhältniss von  $h_1$  unabhängig ist.

Ferner erhält man nach 102) mittelst leichter Rechnung

$$\Delta = \frac{K^2bh_1^2(b^2+e^2)\cos\chi^4}{C^2-AB},$$

d. i.

$$\Delta = \frac{K^2a^2bh_1^2\cos\chi^4}{C^2-AB},$$

und folglich nach 104)

109) 
$$\Delta = \frac{K^2 a^2 b h_1^2 \cos \chi^2}{K^2 a^2 \sin \chi^2 - (b + Ke \cos \psi)^2}$$

Immer unter der Voraussetzung, dass

$$C^2-AB\lesssim 0$$

ist, in welchem Falle sich die Gleichung des Aberrations-Kegelschnitts nach dem Obigen auf die Form

110) 
$$Ax_1'^2 + By_1'^2 + 2Cx_1'y_1' + \Delta = 0$$

bringen lässt, legen wir jetzt durch den Anfang der  $x_1'y_1'$ , dessen Coordinaten im Systeme der  $x_1y_1$  nach dem Vorhergehenden  $p_1$ ,  $q_1$  sind, ein neues rechtwinkliges Coordinatensystem der  $x_1''y_1''$ , hezeichnen den von dem positiven Theil der Axe der  $x_1''$  mit dem positiven Theile der Axe der  $x_1''$  an durch den rechten Winkel ( $x_1'y_1'$ ) hindurch von 0 bis  $360^\circ$  zählen, durch  $\xi$ , und nehmen den positiven Theile der Axe der  $x_1''$  so an, dass man sich, um von dem positiven Theile der Axe der  $x_1''$  durch den rechten Winkel ( $x_1''y_1''$ ) hindurch zu dem positiven Theile der Axe der  $y_1''$  zu gelangen, ganz nach derselben Richtung bewegen muss, nach welcher man sich bewegen muss, um von dem positiven Theile der Axe der  $y_1''$  zu gelangen. Dann hat man nach der Lehre von der Verwandlung der Coordinaten zwischen den Coordinaten der Systeme der  $x_1'y_1''$  und  $x_1''y_1''$  die folgenden Beziehungen:

$$x_1' = x_1'' \cos \xi - y_1'' \sin \xi,$$
  
 $y_1' = x_1'' \sin \xi + y_1'' \cos \xi.$ 

Führt man diese Ausdrücke von  $x_1'$ ,  $y_1'$  in die Gleichung 110) ein, so erhält man nach einigen leichten goniometrischen Verwandlungen

111) 
$$(A\cos\xi^2 + B\sin\xi^2 + 2C\sin\xi\cos\xi)x_1^{"2} + (A\sin\xi^2 + B\cos\xi^2 - 2C\sin\xi\cos\xi)y_1^{"2} - \{(A-B)\sin2\xi - 2C\cos2\xi\}x_1^{"}y_1^{"} + \Delta$$

Soll nun das dritte,  $x_1"y_1"$  enthaltende Glied verschwinden, muss der Winkel  $\xi$  so bestimmt werden, dass der Gleichung

112) 
$$(A-B)\sin 2\xi - 2C\cos 2\xi = 0$$
,

d. h. der Gleichung

113) 
$$\tan 2\xi = \frac{2C}{A-B}$$

genügt wird, welches jederzeit möglich ist. Bestimmt man al  $\xi$  so, dass dieser Gleichung genügt wird, so erhält die Gleichu des Aberrations-Kegelschnitts in dem Systeme der  $x_1"y_1"$  die i gende Form:

114) 
$$(A\cos\xi^2 + B\sin\xi^2 + 2C\sin\xi\cos\xi)x_1^{"2}$$
  
+  $(A\sin\xi^2 + B\cos\xi^2 - 2C\sin\xi\cos\xi)y_1^{"2}$   
+  $\Delta$ 

oder

115) 
$$(A\cos\xi^2 + B\sin\xi^2 + C\sin2\xi)x_1^{"2} + (A\sin\xi^2 + B\cos\xi^2 - C\sin2\xi)y_1^{"2}$$
 = 0,

À

oder, wenn wir der Kürze wegen

116) 
$$\begin{cases} M = A\cos\xi^2 + B\sin\xi^2 + 2C\sin\xi\cos\xi, \\ N = A\sin\xi^2 + B\cos\xi^2 - 2C\sin\xi\cos\xi \end{cases}$$

oder

117) 
$$\begin{cases} M = A\cos\xi^2 + B\sin\xi^2 + C\sin2\xi, \\ N = A\sin\xi^2 + B\cos\xi^2 - C\sin2\xi \end{cases}$$

setzen, die Form

118) 
$$Mx_1''^2 + Ny_1''^2 + \Delta = 0.$$

Aus der Gleichung 113) erhält man

$$\frac{\tan \xi}{1 - \tan \xi^2} = \frac{C}{A - B},$$

also

$$\tan \xi^2 + \frac{A-B}{C} \tan \xi = 1,$$

woraus sich

119) 
$$\tan \xi = \frac{-(A-B) \pm \sqrt{(A-B)^2 + 4C^2}}{2C}$$

oder auch

120) 
$$\tan \xi = \frac{2C}{(A-B) \pm \sqrt{(A-B)^2 + 4C^2}}$$

ergiebt.

Weil nun

$$\cos \xi^2 = \frac{1}{1 + \tan \xi^2}$$

ist, so ist, wie man leicht findet:

$$\cos \xi^{2} = \mp \frac{2C^{2}}{\{(A-B) \mp \sqrt{(A-B)^{2} + 4C^{2}}\}\sqrt{(A-B)^{2} + 4C^{2}}}$$

oder

$$\cos \xi^2 = \pm \frac{(A-B) \pm \sqrt{(A-B)^2 + 4C^2}}{2\sqrt{(A-B)^2 + 4C^2}}.$$

Es ist aber

$$\sin \xi^2 = \cos \xi^2 \tan \xi^2,$$

und folglich nach dem Vorhergehenden

$$\sin \xi^2 = \pm \frac{2C^2}{\{(A-B) \pm \sqrt{(A-B)^2 + 4C^2}\} \sqrt{(A-B)^2 + 4C^2}}$$

oder

$$\sin \xi^{2} = \mp \frac{(A-B) \mp \sqrt{(A-B)^{2} + 4C^{2}}}{2\sqrt{(A-B)^{2} + 4C^{2}}}.$$

Also ist

$$\sin \xi^2 \cos \xi^2 = \frac{C^2}{(A-B)^2 + 4C^2}.$$

Wollte man nun

$$\sin \xi \cos \xi = \mp \frac{C}{\sqrt{(A-B)^2 + 4C^2}}$$

setzen, so wäre nach dem Vorhergehenden

$$\sin \xi \cos \xi \tan \xi = \sin \xi^2 = \pm \frac{(A-B) \mp \sqrt{(A-B)^2 + 4C^2}}{2\sqrt{(A-B)^2 + 4C^2}},$$

da wir doch vorher schon gesehen haben, dass

$$\sin \xi^2 = \mp \frac{(A-B) \mp \sqrt{(A-B)^2 + 4C^2}}{2\sqrt{(A-B)^2 + 4C^2}}$$

ist. Also muss

$$\sin \xi \cos \xi = \pm \frac{C}{\sqrt{(A-B)^2 + 4C^2}}$$

gesetzt werden.

Führt man aber die so eben gefundenen Ausdrücke von

$$\cos \xi^2$$
,  $\sin \xi^2$ ,  $\sin \xi \cos \xi$ 

in die obigen Ausdrücke von M und N ein, so erhält man na einigen leichten Verwandlungen:

121) 
$$\begin{cases} 2M = A + B \pm \sqrt{(A-B)^2 + 4C^2}, \\ 2N = A + B \mp \sqrt{(A-B)^2 + 4C^2}. \end{cases}$$

Hieraus ergeben sich auch die folgenden Gleichungen:

122) 
$$\begin{cases} M+N = A+B, \\ M-N = \pm \sqrt{(A-B)^2 + 4C^2}, \\ MN = -(C^2 - AB). \end{cases}$$

Nach 93) ist:

123) 
$$\begin{cases} A + B = b(1 + \cos \chi^2) + 2Ke\cos\psi - K^2b\sin\chi^2, \\ A - B = -b\sin\chi^2 - 2Ke\cos\psi + K^2b\sin\chi^2. \end{cases}$$

oder

124) 
$$\begin{cases} A + B = 2b + 2Ke\cos\psi - b(1 + K^2)\sin\chi^2, \\ A - B = -2Ke\cos\psi - b(1 - K^2)\sin\chi^2; \end{cases}$$

ferner

oder

125) 
$$(A - B)^2 + 4C^2$$
  
=  $(b \sin \chi^2 + 2Ke \cos \psi - K^2b \sin \chi^2)^2 + 4K^2e^2 \cos \varphi^2 \cos \chi^2$ 

126) 
$$(A-B)^2 + 4C^2$$
  
=  $\{2Ke\cos\psi + b(1-K^2)\sin\chi^2\}^2 + 4K^2e^2\cos\varphi^2\cos\chi^3$ , und folglich, weil, wie sich leicht zeigen lässt,

$$\cos \psi^2 + \cos \varphi^2 \cos \chi^2 = \sin \varphi^2 \sin \chi^2$$

ist:

127) 
$$(A-B)^2+4C^2$$

$$= \sin \chi^{2} \{b^{2} \sin \chi^{2} + 4Kbe \cos \psi - 2K^{2} (b^{2} \sin \chi^{2} - 2e^{2} \sin \varphi^{2})\}$$
$$-4K^{3}be \cos \psi + K^{4}b^{2} \sin \chi^{2}\}$$

der ·

128) 
$$(A-B)^2+4C^2$$

$$= \sin \chi^2 \{b^2 (1 - K^2)^2 \sin \chi^2 + 4beK (1 - K^2) \cos \psi + 4e^2 K^2 \sin \varphi^2 \}.$$

Wenn nun

$$C^2 - AB < 0$$

**kt, so haben wegen der Gleichung** 

$$MN = -(C^2 - AB)$$

Grössen M und N offenbar gleiche Vorzeichen. Weil ferner  $B > C^2$  und folglich das Product AB positiv ist, so haben auch und B gleiche Vorzeichen. Nach 93) ist aber A positiv, und ist folglich auch B, also auch A + B positiv. Daher ist

$$A + B + \sqrt{(A-B)^2 + 4C^2}$$

denfalls positiv, und die Grössen M und N sind folglich nach M obigen beide positiv. Nun ist aber, weil  $C^2-AB < 0$  ist, M nach M nach M offenbar negativ. Also sind die Grössen

$$\frac{\Delta}{M}$$
 und  $\frac{\Delta}{N}$ 

cide negativ, folglich die Grössen

$$-\frac{\Delta}{M}$$
 und  $-\frac{\Delta}{N}$ 

ide positiv. Daher können wir

129) 
$$m = \sqrt{-\frac{\Delta}{M}}, n = \sqrt{-\frac{\Delta}{N}}$$

tzen, woraus sich

$$\frac{\Delta}{M} = -m^2, \frac{\Delta}{N} = -n^2$$

riebt. Weil nun die Gleichung 118) sich auf die Form

$$\frac{\frac{x_1''^2}{d}}{\frac{d}{M}} + \frac{\frac{y_1''^2}{d}}{N} + 1 = 0$$

gen lässt, so kann dieselbe offenbar auf die Form Theil XI.

130) 
$$\left(\frac{x_1''}{m}\right)^2 + \left(\frac{y_1''}{n}\right)^2 = 1$$

gebracht werden, und entspricht also in diesem Falle, wo  $C^2-AB$  ist, einer Ellipse.

Wenn daher

$$C^2 - AB < 0$$

ist, so ist der Aberrations-Kegelschnitt eine Ellipse.

Wenn ferner

$$C^2 - AB > 0$$

ist, so haben wegen der Gleichung

$$MN = -(C^2 - AB)$$

die Grüssen M und N offenhar ungleiche Vorzeichen. Also

131) 
$$m = \sqrt{\pm \frac{\Delta}{M}}$$
,  $n = \sqrt{\pm \frac{\Delta}{N}}$ 

setzen, wo die obern oder untern Vorzeichen genommen we müssen, jenachdem M positiv oder negativ ist, da nämlich 109) im vorliegenden Falle  $\Delta$  offenbar positiv ist. Also ist

$$\frac{\Delta}{M} = \pm m^2, \ \frac{\Delta}{N} = \mp n^2$$

und folglich, weil die Gleichung 118) auf die Form

$$\frac{x_1''^2}{\frac{d}{M}} + \frac{y_1''^2}{\frac{d}{N}} + 1 = 0$$

gebracht werden kann, offenbar

132) 
$$\left(\frac{x_1''}{m}\right)^2 - \left(\frac{y_1''}{n}\right)^2 = \mp 1$$
,

so dass also die Gleichung 118) im vorliegenden Falle,  $C^2 - AB > 0$  ist, einer Hyperbel entspricht.

Wenn daher

$$C^2 - AB > 0$$

ist, so ist der Aberrations-Kegelschnitt eine Hyperbel.

Dass  $p_1$ ,  $q_1$  die Coordinaten des Mittelpunkts der Aberrat Ellipse oder Aberrations-Hyperbel sind, braucht wohl kaum besonders in Erinnerung gebracht zu werden.

In der Kürze wollen wir nan auch noch den Fall hetrachten, 1

$$C^2 - AB = 0$$

ist.

Die beiden Gleichungen 98), nämlich die beiden Gleichungen

$$Ap_1 + Cq_1 + D$$
,  
 $Ap_1^2 + Bq_1^2 + 2Cp_1q_1 + 2Dp_1 + 2Eq_1 + F = 0$ 

sind jederzeit erfüllt, wenn die beiden Gleichungen

$$(Ap_1 + Cq_1 + D)^2 = 0,$$

$$Ap_1^2 + Bq_1^2 + 2Cp_1q_1 + 2Dp_1 + 2Eq_1 + F = 0;$$

d. i. die beiden Gleichungen

$$A^{2}p_{1}^{2} + C^{2}q_{1}^{2} + 2ACp_{1}q_{1} + 2ADp_{1} + 2CDq_{1} + D^{2} = 0,$$
  
 $Ap_{1}^{2} + Bq_{1}^{2} + 2Cp_{1}q_{1} + 2Dp_{1} + 2Eq_{1} + F = 0$ 

erfüllt sind. Verschwindet aber A nicht, so sind diese beiden Gleichungen jederzeit erfüllt, wenn die beiden Gleichungen

$$A^2p_1^2 + C^2q_1^2 + 2ACp_1q_1 + 2ADp_1 + 2CDq_1 + D^2 = 0$$
,  
 $A^2p_1^2 + ABq_1^2 + 2ACp_1q_1 + 2ADp_1 + 2AEq_1 + AF = 0$ 

erfüllt sind. Da nun unter der gemachten Voraussetzung die Difterenz dieser Gleichungen

$$2(CD - AE)q_1 + D^2 - AF = 0$$

ist, so sind die beiden Gleichungen

$$Ap_1 + Cq_1 + D = 0,$$
  
 $Ap_1^2 + Bq_1^2 + 2Cp_1q_1 + 2Dp_1 + 2Eq_1 + F = 0$ 

jederzeit erfüllt, wenn die beiden Gleichungen

$$A^{2}p_{1}^{2} + C^{2}q_{1}^{2} + 2ACp_{1}q_{1} + 2ADp_{1} + 2CDq_{1} + D^{2} = 0$$

$$2(CD - AE)q_{1} + D^{2} - AF = 0;$$

d. i. die beiden Gleichungen

$$(Ap_1 + Cq_1 + D)^2 = 0,$$
  
  $2(CD - AE)q_1 + D^2 - AF = 0;$ 

d. i. die beiden Gleichungen

$$Ap_1 + Cq_1 + D = 0,$$
  
  $2(CD - AE)q_1 + D^2 - AF = 0$ 

erfällt sind. Aus diesen beiden Gleichungen erhält man

133) 
$$\begin{cases} p_1 = \frac{A(CF - DE) + D(CD - AE)}{2A(AE - CD)}, \\ q_1 = \frac{D^2 - AF}{2(AE - CD)}; \end{cases}$$

welche aber für  $p_1$ ,  $q_1$  nur dann endliche völlig bestimmte Werthe liefern, wenn die Grösse AE-CD nicht verschwindet, wodurch wir mit Rücksicht auf das Obige zu dem Resultate geführt werden, dass im vorliegenden Falle, wo  $C^2-AB=0$  ist, wenn die Grösse A, und auch die Grösse AE-CD nicht verschwindet, die Gleichung des Aberrations-Kegelschnitts immer auf die Form

$$Ax_1'^2 + By_1'^2 + 2Cx_1'y_1' + 2(Cp_1 + Bq_1 + E)y_1' = 0$$
,

d. i., wenn man die obigen Werthe von  $p_1$ ,  $q_1$  einführt, auf die Form

$$Ax_1'^2 + By_1'^2 + 2Cx_1'y_1' + \frac{2(AE - CD)}{A}y_1' = 0$$

oder auf die Form

$$A^2x_1'^2 + ABy_1'^2 + 2ACx_1'y_1' + 2(AE - CD)y_1' = 0$$

also, weil  $AB = C^2$  ist, auf die Form

134) 
$$(Ax_1' + Cy_1')^2 + 2(AE - CD)y_1' = 0$$

gebracht werden kann.

Durch den Anfang der  $x_1'y_1'$  wollen wir nun ein neues Coordinatensystem der  $x_1''y_1''$  legen, den positiven Theil der Axe der  $x_1''$  mit dem positiven Theile der Axe der  $x_1'$  zusammenfallen lassen, und die durch die Gleichung

135) 
$$Ax_1' + Cy_1' = 0$$
 oder  $x_1' = -\frac{C}{A}y_1'$ 

charakterisirte gerade Linie als die Axe der  $y_1''$  annehmen. Entsprechen nun die Coordinaten  $\xi_1'$ ,  $\eta_1'$  und  $\xi_1''$ ,  $\eta_1''$  in den Systemen der  $x_1'y_1'$  und  $x_1''y_1''$  einem und demselben Punkte; so ist nach den Principien der analytischen Geometrie

$$x_1' - \xi_1' = -\frac{C}{A}(y_1' - \eta_1')$$

die Gleichung der durch diesen Punkt gelegten, der Axe der  $y_1$ " parallelen geraden Linie, und die erste Coordinate des Durchschnittspunkts dieser geraden Linie mit der Axe der  $x_1$ ' oder  $x_1$ " ist folglich

$$\xi_{1}' + \frac{C\eta_{1}'}{A} = \frac{A\xi_{1}' + C\eta_{1}'}{A}$$

Es fallt aber auf der Stelle in die Augen, dass diese erste Coor-

dinate unter den gemachten Voraussetzungen mit  $\xi_1''$  einerlei, und folglich

$$\xi_1'' = \frac{A\xi_1' + C\eta_1'}{A} \text{ oder } A\xi_1'' = A\xi_1' + C\eta_1'$$

ist. Nehmen wir ferner den positiven Theil der Axe der  $y_1''$  auf der positiven Seite der Axe der  $x_1'$  an, und bezeichnen den von demselben mit dem positiven Theile der Axe der  $x_1'$  eingeschlossenen,  $180^{\circ}$  nicht übersteigenden Winkel durch  $\mu$ , so ist offenbar in völliger Allgemeinheit

$$\eta_1' = \eta_1'' \sin \mu$$
.

**Entsprechen** nun  $x_1'$ ,  $y_1'$  und  $x_1''$ ,  $y_1''$  einem und demselben **Punkte** des Aberrations-Kegelschnitts, so ist nach dem Vorhergehenden

$$Ax_1'' = Ax_1' + Cy_1', \ y_1' = y_1'' \sin \mu;$$

und nach 134) ist folglich die Gleichung des Aberrations-Kegelschnitts im Systeme der  $x_1''y_1''$ :

136) 
$$A^2x_1''^2 + 2(AE - CD)y_1'' \sin \mu = 0.$$

Also ist im vorliegenden Falle, wo  $C^2$ —AB=0 ist, und die Grössen A und AE—CD nicht verschwinden, der Aberrations-Kegelschnitt eine Parabel.

Wenn in diesem Falle, wo A nicht verschwindet, AE - CD verschwindet, also

$$C^2-AB=0$$
,  $AE-CD=0$ 

'ist, so ist

$$B=\frac{C^2}{A}, E=\frac{CD}{A};$$

und die Gleichung 91) des Aberrations-Kegelschnitts wird folglich, wie man leicht findet, in diesem Falle

137) 
$$(Ax_1 + Cy_1)^2 + 2D(Ax_1 + Cy_1) + AF = 0.$$

Löst man diese quadratische Gleichung in Beziehung auf  $Ax_1 + Cy_1$  auf, so erhält man

138) 
$$Ax_1 + Cy_1 + D \mp \sqrt{D^2 - AF} = 0$$
,

wodurch entweder eine gerade Linie oder ein System zweier einander paralleler gerader Linien, oder gar keine Linie, überhaupt gar kein geometrisches Object dargestellt wird.

Wenn A, und folglich wegen der Gleichung

$$C^2-AB=0$$

auch C verschwindet, so hätte, wenn auch  $m{B}$  verschwände, dGleichung 91) die Form

139) 
$$2Dx_1 + 2Ey_1 + F = 0$$

und stellte also eine gerade Linie dar. Wenn aber B nicht we schwindet, so müssen wir versuchen, die dritte der drei oben a gedeuteten Transformationen der Gleichung 94) in Anwendung bringen. Die Gleichungen 99), nämlich die Gleichungen

$$Cp_1 + Bq_1 + E = 0,$$
  
 $Ap_1^2 + Bq_1^2 + 2Cp_1q_1 + 2Dp_1 + 2Eq_1 + F = 0$ 

sind aber jederzeit erfüllt, wenn die beiden Gleichungen

$$(Cp_1+Bq_1+E)^2=0,$$
  
 $Ap_1^2+Bq_1^2+2Cp_1q_1+2Dp_1+2Eq_1+F=0;$ 

d. i. die beiden Gleichungen

$$C^2p_1^2 + B^2q_1^2 + 2BCp_1q_1 + 2CEp_1 + 2BEq_1 + E^2 = 0$$
,  
 $ABp_1^2 + B^2q_1^2 + 2BCp_1q_1 + 2BDp_1 + 2BEq_1 + BF = 0$ 

erfüllt sind, wobei man zu beachten hat, dass *B* nicht verschwidet. Die Differenz dieser beiden Gleichungen ist aber

$$2(CE - BD)p_1 + E^2 - BF = 0$$
,

und unsere beiden ersten Gleichungen sind also offenbar jeders erfüllt, wenn die beiden Gleichungen

$$Cp_1+Bq_1+E=0,$$
  
  $2(CE-BD)p_1+E^2-BF=0;$ 

d. i., weil C=0 ist, die beiden Gleichungen

$$Bq_1 + E = 0$$
,  $2BDp_1 - E^2 + BF = 0$ 

erfüllt sind. Aus diesen beiden Gleichungen folgt

140) 
$$p_1 = \frac{E^2 - BF}{2BD}, q_1 = -\frac{E}{B};$$

von welchen Ausdrücken der erste für p<sub>1</sub> aber nur dann en endlichen völlig bestimmten Werth liefert, wenn D nicht schwindet. Dies also vorausgesetzt, kann nach dem Obiges Gleichung 94) auf die Form

 $Ax_1'^2 + By_1'^2 + 2Cx_1'y_1' + 2(Ap_1 + Cq_1 + D)x_1' = 0$ 

oder vielmehr, weil A, C beide verschwinden, auf die Form

141) 
$$By_1'^2 + 2Dx_1' = 0$$

gebracht werden, und entspricht folglich einer Parabel.

Wenn D verschwindet, so hat, weit auch A und C verschwinden, die Gleichung 94) die Form

142) 
$$By_1^2 + 2Ey_1 + F = 0$$
,

und giebt durch Auflösung nach  $y_1$  als unbekannte Grösse:

143) 
$$y_1 = \frac{-E \pm \sqrt{E^2 - BF}}{B}$$

welche Gleichung entweder eine der Axe der  $x_1$  parallele gerade Linie oder ein System zweier der Axe der x paralleler gerader Linien darstellt, oder gar keine geometrische Bedeutung hat.

Die weitere Ausführung dieses Gegenstandes würde diese Abhandlung zu sehr ausdehnen, und kann auch füglich dem eignen Fleisse des Lesers überlassen werden. Hauptsächlich würde es zunächst noch darauf ankommen, in die vorher entwickelten allgemeinen Formeln für A, B, C, D, E, F ihre Werthe aus 93) einzuführen, was an sich keine Schwierigkeit hat, eben deshalb aber füglich ganz dem eignen Fleisse des Lesers überlassen werden kann.

## §: 8.

Unter der Voraussetzung, dass K, und folglich auch

$$i=K\sqrt{\frac{r'}{r}}$$

eine sehr kleine Grösse ist, wollen wir nun aus den im Vorhergehenden entwickelten ganz genauen Formeln, indem wir uns bei denselben kleine Vernachlässigungen gestatten, einfachere Näherungsformeln abzuleiten suchen.

Wenn wir in den Formeln

$$\cos \varphi = \cos \varphi_1 \sqrt{1 - i^2 \sin \Theta_1^2} + i (\cos \alpha - \cos \Theta_1 \cos \varphi_1),$$

$$\cos \psi = \cos \psi_1 \sqrt{1 - i^2 \sin \Theta_1^2} + i (\cos \beta - \cos \Theta_1 \cos \psi_1),$$

$$\cos \chi = \cos \chi_1 \sqrt{1 - i^2 \sin \Theta_1^2} + i (\cos \gamma - \cos \Theta_1 \cos \chi_1)$$

alle Glieder, welche in Beziehung auf die sehr kleine Grösse i, und also nach dem Obigen auch in Beziehung auf die sehr kleine Grösse Kvon der zweiten Ordnung sind, vernachlässigen, so erhalten wir

144) 
$$\begin{cases} \cos \varphi = \cos \varphi_1 + i(\cos \alpha - \cos \Theta_1 \cos \varphi_1), \\ \cos \psi = \cos \psi_1 + i(\cos \beta - \cos \Theta_1 \cos \psi_1), \\ \cos \chi = \cos \chi_1 + i(\cos \gamma - \cos \Theta_1 \cos \chi_1) \end{cases}$$

oder

145) 
$$\begin{cases} \cos \varphi - \cos \varphi_1 = i(\cos \alpha - \cos \theta_1 \cos \varphi_1), \\ \cos \psi - \cos \psi_1 = i(\cos \beta - \cos \theta_1 \cos \psi_1), \\ \cos \chi - \cos \chi_1 = i(\cos \gamma - \cos \theta_1 \cos \chi_1). \end{cases}$$

Nun ist aber überhaupt

$$\cos u - \cos v = -2\sin \frac{1}{2}(u+v)\sin \frac{1}{2}(u-v)$$

und

$$\frac{1}{3}(u+v) = u - \frac{1}{2}(u-v) = v + \frac{1}{2}(u-v),$$

also

$$\frac{1}{3}(u+v) = u - \frac{1}{3}(u-v) = v + \frac{1}{3}(u-v),$$

$$\sin \frac{1}{2}(u+v) = \sin u \cos \frac{1}{3}(u-v) - \cos u \sin \frac{1}{3}(u-v)$$

$$= \sin v \cos \frac{1}{2}(u-v) + \cos v \sin \frac{1}{3}(u-v),$$

und folglich

$$\cos u - \cos v = -\sin u \sin (u - v) + 2\cos u \sin \frac{1}{2}(u - v)^{2}$$

$$= -\sin v \sin (u - v) - 2\cos v \sin \frac{1}{2}(u - v)^{2},$$

woraus sich ergiebt, dass man mit Vernachlässigung von Gliedern, welche in Beziehung auf die der Null sehr nahe kommende Grösse u-v von der zweiten Ordnung sind,

$$\cos u - \cos v = -(u - v) \sin u$$

$$= -(u - v) \sin v$$

oder

$$\cos u - \cos v = (v - u)\sin u$$
$$= (v - u)\sin v$$

zu setzen berechtigt ist.

Wenden wir dies auf die Gleichungen 145) an, so erhalten wir:

146) 
$$\begin{cases} \varphi - \varphi_1 = -i \frac{\cos \alpha - \cos \Theta_1 \cos \varphi_1}{\sin \varphi_1}, \\ \psi - \psi_1 = -i \frac{\cos \beta - \cos \Theta_1 \cos \psi_1}{\sin \psi_1}, \\ \chi - \chi_1 = -i \frac{\cos \gamma - \cos \Theta_1 \cos \chi_1}{\sin \chi_1} \end{cases}$$

oder

147) 
$$\begin{cases} \varphi - \varphi_1 = i(\cos \Theta_1 \cot \varphi_1 - \frac{\cos \alpha}{\sin \varphi_1}), \\ \psi - \psi_1 = i(\cos \Theta_1 \cot \psi_1 - \frac{\cos \beta}{\sin \psi_1}), \\ \chi - \chi_1 = i(\cos \Theta_1 \cot \chi_1 - \frac{\cos \gamma}{\sin \chi_1}). \end{cases}$$

Aus den aus-dem Obigen bekannten Gleichungen

$$\cos \varphi_1 = \frac{\cos \varphi - i \cos \alpha}{\sqrt{1 + i^2 - 2i \cos \Theta}},$$

$$\cos \psi_1 = \frac{\cos \psi - i \cos \beta}{\sqrt{1 + i^2 - 2i \cos \Theta}},$$

$$\cos \chi_1 = \frac{\cos \chi - i \cos \gamma}{\sqrt{1 + i^2 - 2i \cos \Theta}}$$

erhält man ferner

$$\cos \varphi - i\cos \alpha = \cos \varphi_1 \sqrt{1 + i^2 - 2i\cos \theta},$$

$$\cos \psi - i\cos \beta = \cos \psi_1 \sqrt{1 + i^2 - 2i\cos \theta},$$

$$\cos \gamma - i\cos \gamma = \cos \gamma, \sqrt{1 + i^2 - 2i\cos \theta};$$

und folglich mit Vernachlässigung von Gliedern, welche in Beziehung zuf i oder auf K von der zweiten Ordnung sind:

$$\cos \varphi - i \cos \alpha = \cos \varphi_1 (1 - i \cos \Theta),$$

$$\cos \psi - i \cos \beta = \cos \psi_1 (1 - i \cos \Theta),$$

$$\cos \chi - i \cos \gamma = \cos \chi_1 (1 - i \cos \Theta);$$

also

$$(\cos \varphi - i \cos \alpha)(1 + i \cos \Theta) = \cos \varphi_1(1 - i^2 \cos \Theta^2),$$

$$(\cos \psi - i \cos \beta)(1 + i \cos \Theta) = \cos \psi_1(1 - i^2 \cos \Theta^2),$$

$$(\cos \chi - i \cos \gamma)(1 + i \cos \Theta) = \cos \chi_1(1 - i^2 \cos \Theta^2);$$

folglich, immer unter Verstattung derselben Vernachlässigungen:

148) 
$$\begin{cases} \cos \varphi - \cos \varphi_1 = i(\cos \alpha - \cos \Theta \cos \varphi), \\ \cos \psi - \cos \psi_1 = i(\cos \beta - \cos \Theta \cos \psi), \\ \cos \chi - \cos \chi_1 = i(\cos \gamma - \cos \Theta \cos \chi); \end{cases}$$

woraus man auf ganz ähnliche Art wie vorher

149) 
$$\begin{cases} \varphi_{1} - \varphi = i \frac{\cos \alpha - \cos \Theta \cos \varphi}{\sin \varphi}, \\ \psi_{1} - \psi = i \frac{\cos \beta - \cos \Theta \cos \psi}{\sin \psi}, \\ \chi_{1} - \chi = i \frac{\cos \gamma - \cos \Theta \cos \chi}{\sin \gamma}; \end{cases}$$

oder

. 
$$\begin{cases} \varphi_1 - \varphi = -i(\cos\Theta\cot\varphi - \frac{\cos\theta}{\sin\varphi}), \\ \psi_1 - \psi = -i(\cos\Theta\cot\psi - \frac{\cos\beta}{\sin\psi}), \\ \chi_1 - \chi = -i(\cos\Theta\cot\chi - \frac{\cos\gamma}{\sin\chi}) \end{cases}$$

erhält.

Nach 53), 55) und 146) ist also

151) 
$$\begin{cases} \varphi - \varphi_1 = -K \left( \frac{aY}{br} \sin \varphi_1 + \frac{bX}{ar} \cos \psi_1 \cot \varphi_1 \right), \\ \psi - \psi_1 = K \left( \frac{bX}{ar} \sin \psi_1 + \frac{aY}{br} \cos \varphi_1 \cot \psi_1 \right), \\ \chi - \chi_1 = K \left( \frac{aY}{br} \cos \varphi_1 - \frac{bX}{ar} \cos \psi_1 \right) \cot \chi_1; \end{cases}$$

und nach 53), 55\*) und 149) ist

152) 
$$\begin{cases} \varphi_1 - \varphi = K \left( \frac{aY}{br} \sin \varphi + \frac{bX}{ar} \cos \psi \cot \varphi \right), \\ \psi_1 - \psi = -K \left( \frac{bX}{ar} \sin \psi + \frac{aY}{br} \cos \varphi \cot \psi \right), \\ \chi_1 - \chi = -K \left( \frac{aY}{br} \cos \varphi - \frac{bX}{ar} \cos \psi \right) \cot \chi. \end{cases}$$

Sollen aber

$$\varphi - \varphi_1$$
,  $\psi - \psi_1$ ,  $\gamma - \gamma$ 

oder

$$\varphi_1 - \varphi$$
,  $\psi_1 - \psi$ ,  $\chi_1 - \chi$ 

in Secunden ausgedrückt sein, so muss man setzen:

153) 
$$\begin{cases} \varphi - \varphi_1 = -\frac{K}{\sin 1''} \left( \frac{aY}{br} \sin \varphi_1 + \frac{bX}{ar} \cos \psi_1 \cot \varphi_1 \right), \\ \psi - \psi_1 = \frac{K}{\sin 1''} \left( \frac{bX}{ar} \sin \psi_1 + \frac{aY}{br} \cos \varphi_1 \cot \psi_1 \right), \\ \chi - \chi_1 = \frac{K}{\sin 1''} \left( \frac{aY}{br} \cos \varphi_1 - \frac{bX}{ar} \cos \psi_1 \right) \cot \chi \end{cases}$$

und

154) 
$$\begin{cases} \varphi_1 - \varphi = \frac{K}{\sin 1''} \left( \frac{aY}{br} \sin \varphi + \frac{bX}{ar} \cos \psi \cot \varphi \right), \\ \psi_1 - \psi = -\frac{K}{\sin 1''} \left( \frac{bX}{ar} \sin \varphi + \frac{\varphi Y}{br} \cos \varphi \cot \psi \right), \\ \chi_1 - \chi = -\frac{K}{\sin 1''} \left( \frac{aY}{br} \cos \varphi - \frac{bX}{ar} \cos \psi \right) \cot \chi. \end{cases}$$

Weil nach 59)

$$\sin \Omega = \frac{i\sin \theta}{\sqrt{1+i^2-2i\cos \theta}}$$

ist, so ist, mit Vernachlässigung von Gliedern, die in Beziehung auf i oder K von der zweiten Ordnung sind,

$$\sin \Omega = i \sin \Theta$$
:

und nehmen wir hierzu die ganz genaue Gleichung 57), so erhalten wir

155) 
$$\sin \Omega = i \sin \Theta_1$$
,  $\sin \Omega = i \sin \Theta$ ;

oder

156) 
$$\sin \Omega = K \sqrt{\frac{r'}{r}} \cdot \sin \Theta_1$$
,  $\sin \Omega = K \sqrt{\frac{r'}{r}} \cdot \sin \Theta$ .

Auch ist

157) 
$$\begin{cases} \sin \Omega = K \sqrt{\frac{r'}{r} - \left(\frac{aY}{br}\cos\varphi_1 - \frac{bX}{ar}\cos\psi_1\right)^2}, \\ \sin \Omega = K \sqrt{\frac{r'}{r} - \left(\frac{aY}{br}\cos\varphi - \frac{bX}{ar}\cos\psi\right)^2}; \end{cases}$$

von welchen Gleichungen die erste völlig genau ist, bei der zweiten Glieder, welche in Beziehung auf K von der zweiten Ordnung sind, vernachlässigt worden sind.

Für  $\chi=0$  ist nach 67) und 69) mit Vernachlässigung von Gliedern, die in Beziehung auf K von der zweiten Ordnung sind:

158) 
$$\sin \chi_1 = K \sqrt{\frac{r'}{r}}, \ \chi_1 = K \sqrt{\frac{r'}{r}}$$

und

159) 
$$\sin \Omega = K \sqrt{\frac{r'}{r}}$$
,  $\Omega = K \sqrt{\frac{r'}{r}}$ 

§: 9

Hier ist nun auch der Ort, wenigstens in der Kürze zu zeigen, wie sich der Werth der Constante K aus den astronomischen Beobachtungen der Fixsterne ableiten lässt.

Hat man nämlich ein und denselben Fixstern zwei Mal zu verschiedenen Zeiten, wo die Coordinaten der Erde und ihre Entfernung von der Sonne oder ihr Vector X', Y',  $\varrho'$  und X'', Y'',  $\varrho''$  sind, beobachtet, und seine scheinbaren astronomischen Coordinaten  $\varphi_1''$ ,  $\psi_1''$ ,  $\chi_1''$  und  $\varphi_1'''$ ,  $\psi_1'''$ ,  $\chi_1'''$  durch die geeigneten astronomischen Hülfsmittel und Methoden gemessen, so hat man nach

dem Vorhergehenden, wenn wie früher die wahren astronomisch Coordinaten des Sterns durch  $\varphi$ ,  $\psi$ ,  $\chi$  bezeichnet werden, dbeiden folgenden Systeme von Gleichungen:

$$\varphi - \varphi_1' = -\frac{K}{\sin 1''} \left( \frac{a Y'}{b \varrho'} \sin \varphi_1' + \frac{b X'}{a \varrho'} \cos \psi_1' \cot \varphi_1' \right),$$

$$\psi - \psi_1' = \frac{K}{\sin 1''} \left( \frac{b X'}{a \varrho'} \sin \psi_1' + \frac{a Y'}{b \varrho'} \cos \varphi_1' \cot \psi_1' \right),$$

$$\chi - \chi_1' = \frac{K}{\sin 1''} \left( \frac{a Y'}{b \varrho'} \cos \varphi_1' - \frac{b X'}{a \varrho'} \cos \psi_1' \right) \cot \chi_1'$$

und

$$\varphi - \varphi_{1}" = -\frac{K}{\sin 1"} \left( \frac{a \, Y''}{b \, \varrho''} \sin \varphi_{1}" + \frac{b \, X''}{a \, \varrho''} \cos \psi_{1}" \cot \varphi_{1}" \right),$$

$$\psi - \psi_{1}" = \frac{K}{\sin 1"} \left( \frac{b \, X''}{a \, \varrho''} \sin \psi_{1}" + \frac{a \, Y''}{b \, \varrho''} \cos \varphi_{1}" \cot \psi_{1}" \right),$$

$$\chi - \chi_{1}" = \frac{K}{\sin 1"} \left( \frac{a \, Y''}{b \, \varrho''} \cos \varphi_{1}" - \frac{b \, X''}{a \, \varrho''} \cos \psi_{1}" \right) \cot \chi_{1}";$$

oder der Kürze wegen

$$\varphi - \varphi_1' = -\frac{K}{\sin 1''} P', \quad \psi - \psi_1 = \frac{K}{\sin 1''} Q', \quad \chi - \chi_1' = \frac{K}{\sin 1''} S'$$

und

$$\varphi - \varphi_1'' = -\frac{K}{\sin 1''}P'', \ \psi - \psi_1'' = \frac{K}{\sin 1''}Q'', \ \chi - \chi_1'' = \frac{K}{\sin 1''}S';$$

wo die Bedeutung der Symbole

$$P'$$
,  $Q'$ ,  $S'$  und  $P''$ ,  $Q''$ ,  $S''$ 

leicht von selbst erhellen wird. Also ist

$$\varphi_{1}' - \varphi_{1}'' = \frac{K}{\sin 1''} (P' - P''),$$

$$\psi_{1}' - \psi_{1}'' = -\frac{K}{\sin 1''} (Q' - Q''),$$

$$\chi_{1}' - \chi_{1}'' = -\frac{K}{\sin 1''} (S' - S'');$$

folglich

$$\frac{K}{\sin 1''} = \frac{\varphi_1' - \varphi_1''}{P' - P''},$$

$$\frac{K}{\sin 1''} = -\frac{{\psi_1}' - {\psi_1}''}{Q' - Q''},$$

$$\frac{K}{\sin 1''} = -\frac{\chi_1' - \chi_1''}{S' - S''}$$

oder

$$K = \frac{{\varphi_1}' - {\varphi_1}''}{P' - P''} \sin 1'',$$

$$K = -\frac{{\psi_1}' - {\psi_1}''}{Q' - Q''} \sin 1'',$$

$$K = -\frac{{\chi_1}' - {\chi_1}''}{S' - S''} \sin 1'';$$

mittelst welcher Formeln also die Constante

$$\frac{K}{\sin 1''}$$
 oder  $K$ 

aus den Beobachtungen abgeleitet werden kann. Dass sich aber auf diesem Wege nur durch möglichste Vervielfältigung der Beobachtungen und genaue Berechnung derselben nach den in der Astronomie gebräuchlichen Methoden eine hinreichend grosse Genauigkeit in der Bestimmung der obigen wichtigen Constante erreichen lässt, versteht sich von selbst, und gehört jetzt weiter nicht hierher.

Hat man nun auch aus den bekannten Elementen der Bewegung der Erde um die Sonne die Constante  $K_1$  mittelst der Formel

$$K_1 = V_1 \sqrt{\frac{a^2 - e X_1}{a^2 + e X_1}} = V_1 \sqrt{\frac{r_1}{r_1'}},$$

wo sich  $V_1$ ,  $X_1$ ,  $r_1$ ,  $r_1'$  auf irgend einen bestimmten Ort der Erde in ihrer Bahn beziehen, berechnet, so findet man die Geschwindigkeit  $\mathfrak B$  des Lichts mittelst der aus dem Obigen bekansten Formel

$$\mathfrak{G}=\frac{K_1}{K}$$

und die auf diesem Wege erhaltene Bestimmung der Geschwindigkeit des Lichts stimmt auf eine merkwürdige Weise mit der auf ganz anderem Wege aus den Beobachtungen der Verfinsterungen der Jupiterstrabanten abgeleiteten Bestimmung dieser Geschwindigkeit überein.

## §. 10.

Wenn K so klein ist, dass man Glieder, welche in Beziehung auf diese Grösse von der zweiten Ordnung sind, ohne merklichen Fehler vernachlässigen kann, wie wir im Folgenden wieder annehmen wollen, so ist nach dem Binomischen Lehrsatze, wie man leicht findet,

$$(b^2 + 2Kbe\cos\psi + K^2e^2)^{-\frac{1}{2}} = b^{-1}(1 - K\frac{e}{b}\cos\psi),$$

und folglich nach 80):

$$\begin{cases}
\cos 2l = \pm \cos \varphi (1 - K \frac{e}{b} \cos \psi), \\
\cos 2b = \pm \cos \psi (1 + K \frac{e}{b} \sin \psi \tan \psi), \\
\cos 2c = \pm \cos \chi (1 - K \frac{e}{b} \cos \psi);
\end{cases}$$

durch welche Formeln die Lage der Axe der Aberrations-Kegel-fläche bestimmt wird.

Ferner ist nach 82) mit demselben Grade der Genauigkeit wie vorher

161) 
$$\sin \theta = K \frac{e}{b} \sin \psi$$
,

oder auch

$$162) \quad \theta = K_{\bar{h}}^e \sin \psi$$

Nach 104) ist

163) 
$$C^2 - AB = -b\cos \gamma^2 (b + 2Ke\cos \psi)$$
,

und folglich offenbar nach dem Obigen, wenn nur  $\cos \chi$  nicht verschwindet. d. h. nicht  $\chi=90^{\circ}$  ist, der Aberrations-Kegelschnitt unter der hier immer zum Grunde liegenden Voraussetzung, dass K eine so kleine Grösse ist, dass Glieder, welche in Bezug auf dieselbe von der zweiten Ordnung sind, ohne merklichen Fehler vernachlässigt werden können, eine Ellipse.

Aus 106) ergiebt sich zuvörderst

$$p_1 = -rac{Keh_1\cosarphi}{\sin\chi(b+2Ke\cos\psi)},$$
  $q_1 = rac{Kek_1\cos\psi\cos\chi}{\sin\chi(b+2Ke\cos\psi)};$ 

also

$$p_{1} = -\frac{Keh_{1}\cos\varphi}{b\sin\chi}(1 - 2K\frac{e}{b}\cos\psi),$$

$$q_{1} = \frac{Keh_{1}\cos\psi\cos\chi}{b\sin\chi}(1 - 2K\frac{e}{b}\cos\psi);$$

und folglich

164) 
$$\begin{cases} p_1 = -Kh_1 \frac{e}{b}\cos\varphi\csc\chi, \\ q_1 = Kh_1 \frac{e}{b}\cos\psi\cot\chi; \end{cases}$$

oder

165) 
$$\begin{cases} \frac{p_1}{h_1} = -K \frac{e}{b} \cos \varphi \csc \chi, \\ \frac{q_1}{h_1} = K \frac{e}{b} \cos \psi \cot \chi. \end{cases}$$

Weil nach 109) die Grüsse  $\Delta$  in Bezug auf K selbst von der zweiten Ordnung ist, so können wir, wenn  $\Delta$  nicht wirklich verschwinden soll, wie es erforderlich ist, nur erst Glieder vernachlässigen, welche in Bezug auf K von der dritten Ordnung sind, und erhalten, weil

$$\varDelta = -\frac{K^2 u^2 h_1^2 \cos \chi^2}{b \left\{1 + 2K \frac{e}{b} \cos \psi - K^2 \left(\frac{a^2}{b^2} \sin \chi^2 - \frac{e^2}{b^2} \cos \psi^2\right)\right\}}$$

ist, auf diese Weise leicht

166) 
$$\Delta = -\frac{K^2 a^2 h_1^2 \cos \chi^2}{b}$$
.

Nach 123) ist

$$A+B=b(1+\cos \chi^2)+2Ke\cos \psi,$$
  

$$A-B=-b\sin \chi^2-2Ke\cos \psi;$$

und nach 125) ist

$$\sqrt{(A-B)^2+4C^2}=b\sin\chi^2+2Ke\cos\psi.$$

Also ist, wie man leicht findet,

$$A+B+\sqrt{(A-B)^2+4C^2}=2(b+2Ke\cos\psi),$$
  
 $A+B-\sqrt{(A-B)^2+4C^2}=2b\cos\chi^2;$ 

und

$$-(A-B) + \sqrt{(A-B)^2 + 4C^2} = 2(b\sin\chi^2 + 2Ke\cos\psi),$$
  
$$-(A-B) - \sqrt{(A-B)^2 + 4C^2} = 0.$$

Nehmen wir nan, wie es effenbur, ohne der Allgemeinheit zu schaden, verstattet ist, in der Gleichung 119) das untere Zeichen, so ist

167) tang 
$$\xi = 0$$
;

und wir müssen nun nach 121)

$$2M = A + B - \sqrt{(A - B)^2 + 4C^2},$$
  

$$2N = A + B + \sqrt{(A - B)^2 + 4C^2};$$

also nach dem Vorhergehenden

168) 
$$\begin{cases} M = b \cos \chi^2, \\ N = b + 2Ke \cos \psi \end{cases}$$

setzen. Folglich ist nach 129):

$$m^{2} = -\frac{\Delta}{M} = \frac{K^{2}a^{2}h_{1}^{2}\cos\chi^{2}}{b^{2}\cos\chi^{2}},$$

$$n^{2} = -\frac{\Delta}{N} = \frac{K^{2}a^{2}h_{1}^{2}\cos\chi^{2}}{b(b+2Ke\cos\chi)};$$

oder

$$m^2 = -\frac{\Delta}{M} = K^2 h_1^2 \frac{a^2}{b^2},$$
 
$$n^2 = -\frac{\Delta}{N} = K^2 h_1^2 \frac{a^2}{b^2} \cos \chi^2 (1 - 2K \frac{e}{b} \cos \psi);$$

d. i.

$$m^2 = K^2 h_1^2 \frac{a^2}{b^2}, \quad n^2 = K^2 h_1^2 \frac{a^2}{b^2} \cos \chi^2;$$

oder

$$\frac{m^2}{h_1^2} = K^2 \frac{a^2}{b^2}, \quad \frac{n^2}{h_1^2} = K^2 \frac{a^2}{b^2} \cos \chi^2;$$

und folglich, unter der Voraussetzung, dass h1 positiv ist,

169) 
$$\frac{m}{h_1} = K \frac{a}{b}$$
,  $\frac{n}{h_1} = \pm K \frac{a}{b} \cos \chi$ ;

wo man in der zweiten Gleichung das obere oder untere Zeichen nehmen muss, jenachdem cos χ positiv oder negativ ist

### δ. 11.

Wir wollen nun zeigen, wie die Coordinaten X, P der Ere und die Vectoren r, r' derselben berechnet werden können. Ze dem Ende denken wir uns durch die Sonne ein dem Systeme der zy paralleles Coordinatensystem gelegt, und bezeichnen den wie dem Vector r der Erde mit dem positiven Theile der erste der dieses neuen Systems eingeschlossenen Winkel, indem wir selben von dem positiven Theile der in Rede stehenden Americk der Coordinatenwinkel des betreffenden Systems kinden

von O bis 360° zählen, durch  $\lambda$ ; so sind offenbar in völliger Allgemeinheit

die Coordinaten der Erde in dem neuen Systeme, und da nun e, 0 die Coordinaten des Anfangs des neuen Systems in dem Systeme der xy sind, so ist nach der Lehre von der Verwandlung der Coordinaten

170) 
$$X=e+r\cos\lambda$$
,  $Y=r\sin\lambda$ .

Bezeichnen wir nun aber die heliocentrische Länge des Periheliums durch  $\overline{\omega}$  und die geocentrische Länge der Sonne durch L, so wird man sich durch eine einfache Betrachtung leicht überzeugen, dass immer entweder

$$\lambda = \pm 180^{\circ} - (L - \overline{\omega})$$

oder

$$\lambda = 540^{\circ} - (L - \overline{\omega})$$

und folglich allgemein

$$\cos \lambda = -\cos(L - \overline{\omega}), \sin \lambda = \sin(L - \overline{\omega});$$

also nach dem Vorhergehenden

171) 
$$X=e-r\cos(L-\overline{\omega})$$
,  $Y=r\sin(L-\overline{\omega})$ 

ist

Nun ist aber, wie wir aus dem Obigen wissen,

$$r=a-\frac{eX}{a};$$

also ist

$$r=a-\frac{e}{a}\{e-r\cos(L-\overline{\omega})\},$$

d. i.

$$r=\frac{b^2+er\cos(L-\overline{\omega})}{a}$$
,

und folglich

172) 
$$r = \frac{b^2}{a - e \cos(L - \overline{\omega})}$$

Also ist nach 171), wie man leicht findet:

173) 
$$X=a\frac{e-a\cos(L-\overline{\omega})}{a-e\cos(L-\overline{\omega})}, Y=\frac{b^2\sin(L-\overline{\omega})}{a-e\cos(L-\overline{\omega})}$$

Well ferner nach dem Obigen

Theil XI.

$$r' = a + \frac{eX}{a} = 2a - r$$

ist, so ist, wie man leicht findet:

174) 
$$r' = \frac{a^2 + e^2 - 2ae\cos(L - \overline{\omega})}{a - e\cos(L - \overline{\omega})}.$$

Am leichtesten ergiebt sich aber natürlich r', wenn man r hat, mittelst der Formel

175) 
$$r' = 2a - r$$
.

Man kann sich auch die beiden Formeln

$$r'+r=2a, r'-r=\frac{2eX}{a};$$

d. i.

176) 
$$r'+r=2a$$
,  $r'-r=2e\frac{e-a\cos(L-\overline{\omega})}{a+e\cos(L-\overline{\omega})}$ 

merken.

Auch ist nach 172) und 174)

177) 
$$\frac{r'}{r} = \left(\frac{a}{b}\right)^3 + \left(\frac{a}{b}\right)^3 - 2\frac{a}{b} \cdot \frac{e}{b} \cos(L - \overline{\omega}),$$

oder, wie hieraus leicht folgt:

178) 
$$\frac{r'}{r} = \left(\frac{a}{b} - \frac{1}{b}\right)^2 \cos \frac{1}{2} (L - \overline{\omega})^2 + \left(\frac{a}{b} + \frac{e}{b}\right)^3 \sin \frac{1}{2} (L - \overline{\omega})^2.$$

Ferner ist nach 172) und 173)

179) 
$$\frac{bX}{ar} = \frac{e - a\cos(L - \overline{\omega})}{b}, \quad \frac{aY}{br} = \frac{a}{b}\sin(L - \overline{\omega})$$

oder

180) 
$$\frac{bX}{ar} = \frac{e}{b} - \frac{a}{b}\cos(L - \overline{\omega}), \quad \frac{aY}{br} = \frac{a}{b}\sin(L - \overline{\omega}).$$

Eine weitere Ausführung dieses Gegenstandes wird hier nicht nöthig sein.

#### S. 12.

Bezeichnen wir die wahre und scheinbare Länge und Breite des Sterns, beide auf die aus der Astronomie hinreichend bekannte Weise genommen, durch  $\mathcal{L}$ ,  $\mathcal{B}$  und  $\mathcal{L}_1$ ,  $\mathcal{B}_1$ ; so wird mittels einer einfachen geometrischen Betrachtung sogleich erhellen, dass

swischen den Grössen  $\mathcal{L}$ ,  $\mathcal{B}$ ,  $\varphi$ ,  $\psi$ ,  $\chi$  und zwischen den Grössen  $\mathcal{L}_1$ ,  $\mathcal{B}_1$ ,  $\varphi_1$ ,  $\psi_1$ ,  $\chi_1$  die folgenden Gleichungen Statt finden:

181) 
$$\begin{cases} \cos \varphi = \cos(\overline{\omega} - \mathcal{L}) \cos \mathcal{B}, \\ \cos \psi = \sin(\overline{\omega} - \mathcal{L}) \cos \mathcal{B}, \\ \cos \chi = \sin \mathcal{B} \end{cases}$$

und

182) 
$$\begin{cases} \cos \varphi_1 = \cos(\overline{\omega} - \mathcal{L}_1) \cos \mathcal{B}_1, \\ \cos \psi_1 = \sin(\overline{\omega} - \mathcal{L}_1) \cos \mathcal{B}_1, \\ \cos \chi_1 = \sin \mathcal{B}_1; \end{cases}$$

mittelst welcher also die Grössen  $\varphi$ ,  $\psi$ ,  $\chi$  und  $\varphi_1$ ,  $\psi_1$ ,  $\chi_1$  leicht ans den Grössen  $\mathcal{L}$ ,  $\mathcal{B}$  und  $\mathcal{L}_1$ ,  $\mathcal{B}_1$ , so wie auch umgekehrt die Grössen  $\mathcal{L}$ ,  $\mathcal{B}$  und  $\mathcal{L}_1$ ,  $\mathcal{B}_1$  leicht aus den Grössen  $\varphi$ ,  $\psi$ ,  $\chi$  und  $\varphi_1$ ,  $\psi_1$ ,  $\chi_1$  gefunden werden köunen, was hier keiner weiteren Erläuterung bedarf.

In der Einleitung habe ich schon bemerkt, dass ich in dieser Abhandlung die Theorie der Aberration nicht eigentlich für ihren praktischen Gebrauch in der Astronomie darzustellen die Absicht gehabt habe, sondern mehr eine Entwickelung ganz allgemeiner und völlig strenger Formeln bezweckte. Deshalb sage ich jetzt auch nichts weiter über die von der Bewegung der Erde um ihre Axe herrührende Aberration und über die Aberration bei den Planeten und Cometen, sondern verweise in dieser Beziehung auf die bekannten ausführlichern Lehr- und Handbücher der Astronomie, werde jedoch vielleicht späterhin auf diesen Gegenstand zurück kommen.

# XXVI.

Ueber die Bestimmbarkeit eines sphärischen Dreieckes durch drei Stücke, von denen zwei einander gegenüber liegen.

> Von Herrn Dr. Wilhelm Matzka, Professor der Mathematik zu Tarnow in Galizien.

> > I.

Sind zur Bestimmung eines Kugeldreieckes von seinen sechs Stücken (Seiten und Winkeln) drei gegeben, von denen zwei einander gegenüber liegen; so tritt bekanntlich zuweilen Unmöglichkeit, zuweilen Unbestimmtheit (Zweideutigkeit) ein. Zu erforschen und einfache Kennzeichen anzugeben, wann solches geschehe oder nicht, ist der Zweck gegenwärtigen Aufsatzes.

Eigentlich sind hier zwei Fälle zu unterscheiden; es können nemlich

entweder zwei Seiten mit einem Gegenwinkel, oder zwei Winkel mit einer Gegenseite

gegeben sein; allein der zweite Fall lässt sich leicht auf den ersten zurückführen, desswegen werden wir vorerst nur diesen ausführlich untersuchen.

Dabei gilt wie sonst immer die Einschränkung, dass jedes Stück des Dreieckes der Grösse nach zwischen 0 und 180° liege. Zugleich leuchtet aus der Lehre über Congruenz der Kugeldreiecke ein, dass ein solches durch drei derartige Stücke völlig bestimmbar sei, sobald durch sie irgend eines der übrigen drei Stücke, mittels Rechnung oder Zeichnung (Construction) völlig bestimmt werden kann

Seien nun bei einem Kugeldreiecke überhaupt die Seiten durch a, b, c und in derselben Ordnung die ihnen gegenüber stehenden Winkel durch  $\alpha$ ,  $\beta$ ,  $\gamma$  bezeichnet; und seien

gegeben: die zwei Seiten a, b

mit dem Gegenwinkel a der ersteren, daher

zu suchen: der Gegenwinkel β der zweiten Seite,

die dritte Seite c, und der dritte Winkel y.

Die Berechnung jedes dieser drei zu suchenden Stücke, so wie auch die Zeichnung des Dreieckes, wird die Bedingungen der Möglichkeit und Bestimmtheit des Dreieckes selbst an die Hand geben.

Um jedoch unsere Untersuchung nicht zwecklos auszudehnen, und weil die Bestimmtheit und Möglichkeit von gleichschenkligen, rechtwinkligen und Quadranten-Dreiecken ohnehin leicht zu beurtheilen ist; werden wir nicht nur a und b ungleich, sondern auch jedes Bestimmungsstück von 90° verschieden varaussetzen.

2.

A. Die Berechnung des anderen Gegenwinkels  $\beta$  erfolgt nach dem bekannten Satze

 $\sin a : \sin b = \sin \alpha : \sin \beta$ ,

woraus man erhält  $\sin \beta = \frac{\sin b \sin \alpha}{\sin a}$ .

Nun sind alle hier vorkommenden Sinus, weil des Dreieckes Stücke zwischen 0 und 180° liegen, positiv, und kein Sinus kann >1 sein; mithin ist das Dreieck möglich oder unmöglich, je nachdem

 $\sin a$  entweder = oder  $< \sin b \sin \alpha$  ist.

Zur Vereinfachung der Untersuchung kann man, weil  $\sin b$  und  $\sin a$ , also auch ihr Product positiv und <1 sind, dieses Product dem Sinus eines Winkels h gleich setzen, nemlich

 $\sin h = \sin b \sin \alpha$ 

annehmen, wonach dann

$$\sin \beta = \frac{\sin h}{\sin a}$$

wird und Folgendes einleuchtet \*).

- 1. Wenn  $\sin a < \sin h$ , ist das Dreieck unmöglich;
- 2. wenn  $\sin a = \sin h$ , ist  $\sin \beta = 1$ , also  $\beta = 90^{\circ}$ , daher das Dreieck möglich, bestimmt und rechtwinklig;

<sup>\*)</sup> Man wird sich leicht überzeugen können, dass h der aus dem, die gegebenen Seiten a und b vereinigenden Scheitel, auf die gegenüber liegende Seite senkrecht gezogene grösste Kreisbogen ist.

3. wenn  $\sin a > \sin h$ , ist das Dreieck zwar möglich, allein der zwischen 0 und 180° liegende Winkel  $\beta$  ist durch seinen Sinus zu bestimmen, desswegen kann er überhaupt zwei zu 180° sich ergänzende Werthe annehmen, und es bleibt daher noch zu untersuchen, ob von diesen nur einer oder jeder genüge.

Zur Entscheidung dessen wird der Satz dienen, dass

je nachdem die Seite  $b > \langle a$  ist, auch der Winkel  $\beta > \langle \alpha$  sein muss.

Das Dreieck wird nemlich bestimmt, eingestaltig sein, wenn von den für den gesuchten Winkel möglichen zwei Werthen  $\beta$  und  $180^{\circ}-\beta$  nur einer  $\gamma$  oder  $\gamma$  ist, also wenn (in Absicht auf Grösse)  $\alpha$  zwischen ausserhalb  $\beta$  und  $180^{\circ}-\beta$  liegt.

Dies Kennzeichen setzt jedoch wirkliche (wenn gleich nur beiläufige) Ausrechnung beider Werthe von  $\beta$  voraus; es bleibt aber wünschenswerth, diese Ein- oder Zweigestaltigkeit des Dreieckes sogleich an den drei Bestimmungsstücken selbst zu erkennen. Das vermittelt der Lehrsatz:

"Im Kugeldreiecke ist die Summe jeder zwei Seiten mit der Summe ihrer Gegenwinkel in derselben Grüssenvergleichung mit 180°, d. h. zugleich entweder so gross oder grüsser oder kleiner als 180°;"

nämlich je nachdem

$$a+b=><180^{\circ}$$

ist, muss auch

$$\alpha + \beta = > < 180^{\circ}$$

sein. Denn hieraus folgt unmittelbar, dass je nachdem

$$a = > < 180^{\circ} - b$$

ist, auch

$$\alpha = > < 180^{\circ} - \beta$$

sein muss. Daher schliesst man aus diesem und dem vorigen Vergleichungssatze den folgenden:

"Wenn eine Seite a eines Kugeldreieckes (hinsichtlich der Grösse) zwischen einer anderen Seite b und ihrem Supplement  $180^{\circ}-b$  liegt; so liegt auch der Gegenwinkel  $\alpha$  der ersterenzwischen dem Gegenwinkel  $\beta$  der anderen Seite und seinem Supplement  $180^{\circ}-\beta$ ."

Daraus folgt nun der Schlusssatz:

Liegt (in Absicht auf Grösse) die sammt ihrem Gegenwinkel angegebene Kugeldreiecksseite a zwischen der anderen gegebenen Seite b und ihrem Supplement 1800-b; so ist das Dreieck (wofern seine Möglichkeit bereits nachgewiesen worden) bestimmt unbestimmt.

Merkwürdig ist aber noch, dass jenes Kennzeichen der Möglichkeit des Kugeldreieckes mit diesem seiner Bestimmtheit im Zusammenhange steht.

Aus  $\sin h = \sin b \sin \alpha$  und  $\sin \alpha < 1$  folgt nemlich jedenfalls  $\sin h < \sin b$ .

Ist nun  $\sin a > \sin b$ , so ist sicher auch  $\sin a > \sin h$ , also das Dreieck möglich;

ist aber  $\sin a < \sin b$ , so kann  $\sin a > = < \sin h$  sein, also ist diese Möglichkeit nicht entscheidbar.

Es frägt sich jedoch noch, wie mit dieser Vergleichung der Sinus die der Winkel (Bogen) a und b selbst zusammenhänge.

Sei daher erstens.

$$\sin a > \sin b = \sin (180^{\circ} - b)$$
,

und sei

I. 
$$b < 90^{\circ}$$
, also  $180^{\circ} - b > 90^{\circ}$ .

Wenn nun  $a < 90^{\circ}$  ist, so muss, weil von den zwei spitzen Winkeln a und b der grössere auch den grösseren Sinus hat, a > b sein, daher ist

$$b < a < 90^{\circ} < 180^{\circ} - b$$
;

wenn aber  $a > 90^{\circ}$  ist, so muss, weil von den zwei stumpfen Winkeln a und  $180^{\circ}-b$  der grüssere den kleineren Sinus hat,  $a < 180^{\circ}-b$  sein, daher ist

$$b < 90^{\circ} < a < 180^{\circ} - b$$
.

Sei

II. 
$$b > 90^{\circ}$$
, also  $180^{\circ} - b < 90^{\circ}$ .

Wenn nun  $a < 90^{\circ}$  ist, so muss  $a > 180^{\circ} - b$  sein, daher ist  $b > 90^{\circ} > a > 180^{\circ} - b$ ;

wenn aber  $a > 90^{\circ}$  ist, so muss a < b sein, daher ist  $b > a > 90^{\circ} > 180^{\circ} - b$ .

1st demnach  $\sin a > \sin b$ , so liegt a zwischen b und 1800—b.

Sei noch zweitens

$$\sin a < \sin b = \sin (180^{\circ} - b),$$

und sei

1.  $b < 90^{\circ}$ , also  $180^{\circ} - b > 90^{\circ}$ .

Wenn nun  $a < 90^{\circ}$ , so ist

$$a < b$$
, daher  $a < b < 90^{\circ} < 180^{\circ} - b$ ;

wenn aber  $a > 90^{\circ}$ , so ist

$$a > 180^{\circ} - b$$
, daher  $a > 180^{\circ} - b > 90^{\circ} > b$ .

Sei

II. 
$$b > 90^{\circ}$$
, also  $180^{\circ} - b < 90^{\circ}$ .

Wenn nun  $a < 90^{\circ}$ , so ist

$$a < 180^{\circ} - b$$
, daher  $a < 180^{\circ} - b < 90^{\circ} < b$ ;

wenn aber  $a > 90^{\circ}$ , so ist

$$a > b$$
, daher  $a > b > 90^{\circ} > 180^{\circ} - b$ .

Ist demnach  $\sin a < \sin b$ , so liegt a ausserhalb b ut  $180^{\circ} - b$ .

Aber auch umgekehrt

je nachdem a zwischen oder ausser b und  $180^{\circ}-b$  liegt, ist  $\sin a > \text{oder } < \sin b$ .

Denn es liege erstens a zwischen b und 1800-b, und zwar

I. 
$$b < a < 180^{\circ} - b$$
.

Da nun von den zwei Supplementarwinkeln b und  $180^{\circ}$ -nothwendig einer spitz, der andere stumpf sein muss, so ka hier b nur spitz, d. i.  $b < 90^{\circ}$ , also  $180^{\circ} - b > 90^{\circ}$  sein. We nun  $a < 90^{\circ}$ , so ist

$$90^{\circ} > a > b$$
, daher  $\sin a > \sin b$ ;

wenn aber  $a > 90^{\circ}$ , so ist

$$90^{\circ} < a < 180^{\circ} - b$$
, daher  $\sin a > \sin(180^{\circ} - b)$ .

Sei

II. 
$$b > a > 180^{\circ} - b$$
.

Hier kann b nur stump f, d. i.  $b>90^{\circ}$ , also  $180^{\circ}-b<$  sein. Wenn nun  $a<90^{\circ}$ , so ist

$$90^{\circ} > a > 180^{\circ} - b$$
, daher  $\sin a > \sin (180^{\circ} - b)$ ;

wenn aber  $a > 90^{\circ}$ , so ist

$$90^{\circ} < a < b$$
, daher  $\sin a > \sin b$ .

Liegt demnach a zwischen b und 180°—b, so ist sin a>sin b. Es liege zweitens a ausserhalb b und 180°—b, und zwar sei

1. 
$$b < a > 180^{\circ} - b$$
.

Ein Winkel aber, der grösser als jeder von zwei Supplementarwinkeln, von denen nothwendig einer spitz, der andere stumpf ist, muss unbedingt stumpf sein, also ist hier a nur stumpf, d. i. a>90°.

Wenn nun  $b \le 90^{\circ}$ , also  $180^{\circ} - b \le 90^{\circ}$ , so ist  $90^{\circ} \le 180^{\circ} - b \le a$ , also  $\sin a \le \sin(180^{\circ} - b)$ ;

wenn aber  $b > 90^{\circ}$ , also  $180^{\circ} - b < 90^{\circ}$ , so ist  $90^{\circ} < b < a$ , also  $\sin a < \sin b$ .

Sei

II. 
$$b > a < 180^{\circ} - b$$
.

Da kann a nur spitz, d. i.  $a < 90^{\circ}$  sein.

Wenn nun  $b < 90^{\circ}$ , also  $180^{\circ} - b > 90^{\circ}$ , so ist  $90^{\circ} > b > a$ , also  $\sin a < \sin b$ ;

wenn aber  $b > 90^{\circ}$ , also  $180^{\circ} - b < 90^{\circ}$ , so ist  $90^{\circ} > 180^{\circ} - b > a$ , also  $\sin a < \sin(180^{\circ} - b)$ .

Liegt demnach a ausserhalb b und  $180^{\circ}-b$ , so ist  $\sin a < \sin b$ .

Aus allem Gefundenen erschliessen wir nun Folgendes:

- 1. Liegt a zwischen b und  $180^{\circ}-b$ , oder ist  $\sin a > \sin b$ , so ist das Dreieck nicht blos möglich, sondern auch bestimmt.
- II. Liegt a ausserhalb b und  $180^{\circ}-b$ , oder ist  $\sin a < \sin b$ , und ist 1)  $\sin a = \sin h = \sin b \sin \alpha$ , so ist das Dreieck zwar auch möglich und bestimmt aber rechtwinkelig,  $\beta = 90^{\circ}$ ; ist 2)  $\sin a > \sin h$ , so ist das Dreieck zwar möglich, aber zweigestaltig (unbestimmt); und ist 3)  $\sin a < \sin h$ , so ist das Dreieck un möglich.

3.

 ${\it B.}$  Die Berechnung der dritten Seite c könnte nach der bekannten Gleichung

 $\cos a = \cos a \sin b \sin c + \cos b \cos c$ 

auf mannigfaltige Weisen geschehen, indem man  $\sin c$  und  $\cos c$  durch irgend eine und dieselbe Winkelfunction von c ausdrückt. Passliche derlei Functionen würden  $\sin c$  und  $\lg \lg c$  insofern sein, als beide  $\gcd$  positiv sein müssen. Da  $\gcd$  sin c auch  $\gcd$  ausfallen muss, was zu untersuchen schwierig ist, so

bleibt nur die  $tg \downarrow c$ , bei der eine solche Untersuchung nicht nöthig ist, als zweckmässig übrig.

Setzt man demnach  $\cos c = \frac{1 - \lg \frac{1}{2}c^2}{1 + \lg \frac{1}{2}c^2}$ ,  $\sin c = \frac{2 \lg \frac{1}{2}c}{1 + \lg \frac{1}{2}c^2}$ , so findet man

$$tg_{\frac{1}{2}}c^2-2\frac{\sin b\cos \alpha}{\cos a+\cos b}\cdot tg_{\frac{1}{2}}c+\frac{\cos a-\cos b}{\cos a+\cos b}=0.$$

Ist aber eine Zahl x durch eine zweitgradige Gleichung

$$x^2 - 2Ax + B = 0$$

zu bestimmen, und sind  $x_1$ ,  $x_2$  die beiden Werthe von x, so ist bekanntlich

$$\frac{x_1 + x_2}{2} = A$$
,  $x_1 x_2 = B$ ,  $\frac{x_1 - x_2}{2} = \pm \sqrt{A^2 - B} = D$ ;

also

$$x_1 = \frac{A+D}{2}, \quad x_2 = \frac{A-D}{2}.$$

Ist nun  $B=x_1x_2$  negativ, so ist D jedenfalls reell, auch die Wurzelwerthe  $x_1$  und  $x_2$ ; folglich ist von diesen der eine positiv, der andere negativ.

Ist aber  $B=x_1x_2$  positiv, so sind D und beide Wurzelwerthe nur so lange reell, folglich diese einstimmig, beide positiv, beide negativ, so lange  $D^2=A^2-B > 0$  ist; sobald aber  $D^2=A^2-B < 0$  wird, sind beide Wurzelwerthe imaginär.

Im gegenwärtigen Falle ist

$$x = tg \frac{1}{2}c,$$

$$B = \frac{\cos a - \cos b}{\cos a + \cos b} = \frac{\cos a^2 - \cos b^2}{(\cos a + \cos b)^2} = \frac{\sin b^2 - \sin a^2}{(\cos a + \cos b)^2}$$

$$= \frac{(\sin b - \sin a)(\sin b + \sin a)}{(\cos a + \cos b)^2} = tg \frac{1}{2}(b - a) tg \frac{1}{2}(a + b) = \frac{\sin (b - a)\sin(a + b)}{(\cos a + \cos b)^2},$$

$$D^2 = \frac{\sin a^2 - (\sin b \sin \alpha = \sin b)^2}{(\cos a + \cos b)^2} = \frac{(\sin a - \sin b)(\sin a + \sin b)}{(\cos a + \cos b)^2}.$$

Ist num B negativ, ist also  $\sin a > \sin b$ , oder sind  $tg\frac{1}{2}(b-a)$  und  $tg\frac{1}{2}(a+b)$  oder  $\sin(b-a)$  und  $\sin(a+b)$  entgegengesetzt, ist daher  $b-a \ge 0$  und  $a+b \ge 180^\circ$ , d. h. liegt a zwischen b und  $180^\circ-b$ ; so ist B reell,  $\sin a > \sin b = \sin b \sin a$ , beide Werthe von  $tg^1c$  sind reell, aber nur einer ist positiv; mithin ist das Dreieck nicht allein möglich, sondern auch bestimmt.

Ist dagegen B positiv, ist also  $\sin a < \sin b$ , oder  $\sin d + b$  und  $\tan a + b$  einstimmig, ist nemlich b-a > 0 und  $a+b > 180^{\circ}$ , d. h. liegt a ausser b und  $180^{\circ}-b$ ; und ist andererseits

- 1)  $\sin a > \sin h$ , so ist D, daher auch  $\operatorname{tg} Lc$  reell, und die letztere erhält zwei positive Werthe, folglich ist das Dreieck möglich und doppelgestaltig; ist aber
- 2)  $\sin a = \sin h$ , so ist D = 0, daher wohl auch  $tg \frac{1}{2}c$  reell, aber sie erhält nur einen (gleichsam zweisachen) positiven Werth, solglich ist das Dreieck möglich und eingestaltig, insbesondere rechtwinklig (vergl. 2.); ist endlich
- 3)  $\sin a < \sin h$ , so ist D, daher auch  $tg \downarrow c$  imaginär, mithin ist das Dreieck unmöglich.

4.

C. Die Berechnung des dritten Winkels  $\gamma$  ist nach der bekannten Gleichung

$$\sin b \cot a = \sin \gamma \cot \alpha + \cos b \cos \gamma$$

einzuleiten, indem man aus gleichem Grunde wie vorhin am passendsten die tang ½ durch sie bestimmt. Auf diese Weise erhält man die Gleichung

$$tg_{\frac{1}{2}}\gamma^2 - 2\frac{\sin a \cot a}{\sin(a+b)}tg_{\frac{1}{2}}\gamma + \frac{\sin(b-a)}{\sin(a+b)} = 0,$$

daher

$$x=\operatorname{tg}\frac{1}{2}\gamma$$
,

$$B = \frac{\sin(b-a)}{\sin(a+b)}, \quad D^2 = \frac{(\sin a - \sin h)(\sin a + \sin h)}{\sin a^2 \sin(a+b)^2};$$

mithin wird man wieder auf die hereits in B. gefundenen Bedingungen und Folgerungen geleitet.

5.

 $m{D}$ . Die Zeichnung des Kugeldreieckes mittels der angewiesenen drei Bestimmungsstücke a, b,  $\alpha$  lässt sich in folgender Weise ausführen.

Zuvörderst construire man (Taf. VI. Fig. 3., Fig. 4. und Fig. 5.) an einem beliebigen grössten Kreise ACA'A in einem wählbaren Punkte A als der ersten Dreiecksspitze, den gegebenen Winkel  $\alpha$ . Die an ihm liegen sollende Seite b trage man von seinem Scheitel A auf jenem grössten Kreise bis C ab; so muss, wenn man den anderen Schenkel zum Halbkreise bis nach A' erweitert, der Endpunkt C, als zweite Dreiecksspitze auf dem Halbkreise ACA'

liegen, weil  $AC=b < 180^\circ$  ist. Um diese Spitze C als Mittelpunkt beschreibe man mit einem sphärischen Halbmesser CD oder Cd gleich der dem Winkel  $\alpha$  gegenüber liegen sollenden Seite a einen kleineren Kreis DdD; so muss die noch zu suchende dritte Dreiecksspitze B einer der Durchschnittspunkte dieses kleineren Kreises mit dem Halbkreise ABA' sein, wofern es einen solchen Durchschnitt gibt. Um dies zu untersuchen, sei

I. a < b aber  $> 180^{\circ} - b$ , nemlich CD < CA aber Cd > CA'. Da nun liegen (Taf. VI. Fig. 3.) die Grenzpunkte A und A' des Halbkreises ACA' dies- und jenseits des kleineren Kreises DBdD auf der Kugelfläche, mithin muss der sie verbindende Halbkreis ABA' diesen Kreis nothwendig, aber nur in Einem Punkte B schneiden, der sofort die dritte Dreiecksspitze ist, und darum zur Vervollständigung des Dreieckes mit C durch die Seite BC=a zu verbinden kommt.

Aehnlich würde man sich benehmen, wenn a>b aber  $<180^{\circ}-b$  wäre, wozu nur die Punkte A und A' upter sich zu vertauschen kämen.

Das Kugeldreieck ist demnach, wenn a (der Grösse nach) zwischen b und  $180^{o}-b$  liegt, jederzeit nicht blos möglich, sondern auch bestimmt, wie gross auch der Winkel  $\alpha$  sein mag.

II. Ist dagegen a < b und  $< 180^{\circ} - b$ , nemlich CD < CA und < CA', so befinden sich (Taf. VI. Fig. 4.) die Grenzpunkte A und A' des Halbkreises ABA' auf nur Einer Seite des kleineren Kreises DBdD auf der Kugelfläche, mithin muss der Halbkreis ABA' selbst diesen Kreis nicht nothwendig treffen; sondern ob und wie oft er ihn treffe, hängt von dem Winkel  $\alpha$  und sohin von dem senkrechten sphärischen Abstande CE = h jenes Halbkreises ABA' (nicht Vollkreises ABA'A) vom Mittelpunkte C des kleineren Kreises in der Hinsicht ab, ob dieser Abstand entweder so gross oder kleiner oder grösser als die aus C auslaufende Seite CB = a ist. Denn der vom Punkte C aus an den Halbkreis ABA' senkrecht geführte Kreisbogen CE = h ist bekanntlich, je nachdem  $\alpha$  spitz oder stumpf ist, kleiner oder grösser als jeder andere gleichfalls aus C an diesen Halbkreis (also schief) geführte Kreisbogen CB; und zu jedem solchen schiefen Kreisbogen  $CB_1$  gibt es einen, aber auch nur Einen ihm gleichen  $CB_2$ .

Ist nun

1. die Seite a=h, so wird der mit ihr als sphärischem Halbmesser um die Spitze C beschriebene kleinere Kreis D'Ed'D' den Halbkreis ABA' nur in einem einzigen Punkte E berühren, der sofort allein die dritte Dreiecksspitze sein muss. Dies einzig mögliche Dreieck ACE ist sonach bei E rechtwinklig, daher in ihm

#### $\sin a = \sin h = \sin b \sin \alpha$ .

2. Wenn a > h, also, weil hier a, als unter b und  $180^o-b$  liegend, spitz sein muss,  $\sin a > \sin h$  ist, muss der mit a als sphärischem Halbmesser um C beschriebene kleinere Kreis DdD den Halbkreis ABA' in zwei Punkten  $B_1$  und  $B_2$  schneiden, von

denen sosort jeder die dritte Dreiecksspitze sein kann. Das erhaltene, solglich mögliche Dreieck ist daher doppelgestaltig,  $AB_1C$  und  $AB_2C$ .

3. Wenn endlich a < h, also, weil hier  $a < 90^{\circ}$  ist,  $\sin a < \sin h$  ist, so liegt der mit a als sphärischem Halbmesser um C beschriebene kleinere Kreis D''d''D'' ganz innerhalb des von dem kleineren Kreise D'Ed'D' begrenzten Kug-labschnittes, und kann folglich den Halbkreis ABA' gar nicht treffen. Darum ist ein Dreieck, welches die Bestimmungsstücke a, b,  $\alpha$  enthält, geradebin un möglich.

Gleiche Bedingnisse und Folgen werden sich ergeben, wenn a > b und  $> 180^{\circ} - b$ , also  $a > 90^{\circ}$  ist, wie Taf. VI. Fig. 5. ausweist.

Das Kugeldreieck ist daher, wenn a (der Grösse nach) ausserhalb b und 1800—b liegt, und wenn andererseits

- sinα=sinh=sinbsinα ist, möglich, bestimmt aber rechtwinklig, dagegen
- wenn sin a > sin h ist, zwar möglich aber doppelgestaftig, endlich
- 3. wenn  $\sin a < \sin h$  ist, ganz unmöglich.

Anmerkung. Von den viererlei Untersuchungen (2-5, A.-D.) dürften die zweite und vierte die einfachsten und vollständigsten sein.

6.

Der zweite Fall, wo das Ku\_eldreieck durch zwei Winkel  $\alpha$ ,  $\beta$  und die Gegenseite a des ersteren bestimmt werden soll, lässt sich sehr leicht auf den ersten Fall zurückführen mittels des folgenden, in der Lehre von den Supplementardreiecken begründeten Lehrsatzes \*):

"Besteht zwischen den Seiten und Winkeln eines Kugeldreieckes eine Beziehungsgleichung oder -Ungleichung: so geht ans
dieser eine ebenfalls richtige solche Vergleichung hervor, wenn
man statt jedes dort vorkommenden Stückes des Dreieckes das
Supplement seines Gegenstückes setzt."

Man wird nemlich im Vorhergehenden nur a in  $180^{\circ}-a$ , b in  $180^{\circ}-\beta$  und a in  $180^{\circ}-a$  umwandeln. Da nun in den hier gefundenen Beziehungs- oder Bedingungsgleichungen und Ungleichungen blos die zwischen 0 und  $180^{\circ}$  enthaltenen Dreiecksstücke und ihre Supplemente, oder von ihnen ihre Sinus vorkommen: und weil solche Supplementswinkel einerlei und positive Sinus haben, so ist leicht ersichtlich, dass alle oben gefundenen Schluss-

<sup>\*)</sup> Man vergl. u. A. meine Darstellung der sphär. Trigonometrie in meiner Ueberarbeitung von Vega's Vorles. üb. d. Mathematik. 2. Bd. Wien (1835). 2. Ausg. 1848. 5. 565.

ergebnisse auch dann noch gelten müssen, wenn man die Wörter "Seite" und "Winkel" unter sich vertauscht.

7.

Fassen wir zum Abschluss und zur Uebersicht sämmtliche Ergebnisse unserer Forschungen kurz zusammen, so erhalten wir folgenden Satz:

"Soll ein Kugeldreieck durch zwei gleichartige Stücke a, b und durch ein (ungleichartiges) Gegenstück α des einen (ersteren) bestimmt werden, und will man erforschen, ob das Dreieck möglich und bestimmt sei oder nicht; so wird man vorerst jenes erste mit seinem Gegenstücke gegebene Stück α mit dem anderen (gleichartigen) b und seinem Supplemente 180°—b, oder sin α mit sin b vergleichen. Wenn nun

- I. a (der Grösse nach) zwischen b und  $180^{\circ}-b$  liegt, oder wenn  $\sin a > \sin b$  ist; so ist das Dreieck nicht alle in möglich, sondern auch bestimmt (eingestaltig). Wenn aber
- II. a (der Grösse nach) ausserhalb b und  $180^{o}-b$  liegt, oder wenn  $\sin a < \sin b$  ist; so muss man noch das Product  $\sin b \sin \alpha = \sin b$  (wo man die Hilfsgrösse b gar nicht erst zu bestimmen braucht) mit  $\sin a$  vergleichen. Ist da
- 1)  $\sin a = \sin h$ , so ist das Dreieck auch noch möglich und bestimmt, aber insbesondere ist des Stückes b Gegenstück  $\beta = 90^{\circ}$ ; ist aber
- 2)  $\sin a > \sin h$ , so ist das Dreieck zwar auch noch möglich, aber unbestimmt (doppelgestaltig); ist endlich
  - 3) sin a < sin h, so ist das Dreieck geradezu unmöglich."

#### Veber

die Theilung von Dreiecken, Trapezen. Pyramiden und Kegeln nach gegebenen Verhältnissen durch' Linien oder Ebenen, welche einer Seite oder einer Seitenfläche parallel sind.

Nach einem Aufsatze des Herrn Léon Anne (Prolesseur, ancien élève de l'Ecole polytechnique) in den Nouvelles Annales de Mathématiques von Terquem und Gerono (Décembre 1847. p. 461.) frei bearbeitet

## dem Herausgeber.

1. Wenn ein Dreieck durch eine seiner Seite a parallele gerade Linie in zwei Theile getheilt werden soll, die in einem gegebenen Verhältnisse zu einander stehen, so sei x die gesuchte Theilungslinie, und A und X seien die über a und x als Grundlinien stehenden Dreiecke. Sollen sich nun das Trapezium und das Dreieck, in welche das gegebene Dreieck A durch die Theilungslinie x getheilt wird, wie m:n zu einander verhalten, so haben wir die Proportion

A-X:X=m:n,

ans welcher sogleich

A:X=m+n:n

folgt. Weil nun aber nach einem bekannten geometrischen Satze auch  $A: X = a^2: x^2$ 

ist, so ergiebt sich ist, so ergiebt sich  $a^2 \colon x^2 = m + n \colon n,$ 

also

$$x^2 = \frac{n}{m+n}a^2 \text{ oder } x = a\sqrt{\frac{n}{m+n}}$$

2. Da der Ausdruck

$$x=a\sqrt{\frac{n}{m+n}}$$

nur von der Seite a des gegebenen Dreiecks abhängt, von aller übrigen Elementen des gegebenen Dreiecks unabhängig ist, se ergiebt sich der folgende Satz:

Alle über der Basis a beschriebene Dreiecke werden durch eine der Basis a parallele gerade Linie von der constanten Lings  $a\sqrt{\frac{n}{m+n}}$  in dem Verhältnisse m:n getheilt, so dass nämlich das durch die Theilungslinie abgeschnittene Trapezium zu dem durch dieselbe abgeschnittenen Dreiecke in dem angegebenen Verhältnisse steht.

- 3. Wenn a die Grundlinie einer Seitenfläche einer beliebige Pyramide ist, man in dieser Seitenfläche eine der Grundlinie sparallele gerade Linie von der Länge a  $\sqrt{\frac{n}{m+n}}$  zieht, und durch diese gerade Linie eine der Grundfläche der Pyramide parallele Ebene legt; so wird durch diese Ebene die ganze convexe Seitenfläche oder der sogenannte Mantel der Pyramide in dem Verhältnisse m:n getheilt, weil offenbar jedes einzelne aller der de Seitenfläche oder den Mantel der Pyramide bildenden Dreiecke in dem angegebenen Verhältnisse getheilt wird.
- 4. Wenn a der Halbmesser der Grundstäche eines beliebigen Kegels ist, und man denselben mit einer seiner Grundstäche perallelen Ebene so schneidet, dass der dadurch in dem Kegel entstehende Kreis den Halbmesser a  $\sqrt{\frac{n}{m+n}}$  hat; so theilt diese Ebene den Kegelmantel in dem Verhältnisse m:n, weil die Mittel ähnlicher Kegel, was leicht zu zeigen ist, sich wie die Quedrate der Halbmesser ihrer Grundslächen zu einander verhalten
- 5. Wenn a die Grundlinie einer Seitensläche einer beliebigen Pyramide ist, man in dieser Seitensläche eine der Grundlinie per

rallele gerade Linie von der Länge a  $\sqrt{\frac{n}{m+n}}$  zieht, und durch diese Linie eine der Grundfläche der Pyramide parallele Ebest legt; so theilt diese Ebene die Pyramide, d. h. deren Volumin dem Verhältnisse m:n, weil die Volumina ähnlicher Pyramides sich zu einander wie die Würsel ähnlich liegender Kanten verhalten.

6. Wenn a der Halbmesser der Grundfläche eines beliebige Kegels ist, und man denselben mit einer seiner Grundfläche rallelen Ebene so schneidet, dass der dadurch in dem Kegel itstehende Kreis den Halbmesser  $a\sqrt[n]{\frac{n}{m+n}}$  hat; so theilt diese bene den Kegel, d. h. sein Volumen, in dem Verhältnisse m:n, eil die Volumina ähnlicher Kegel sich zu einander wie die Würder Halbmesser ihrer Grundslächen verhalten.

7. Seien a und b die beiden parallelen Seiten eines Trapeums, und x sei die diesen Seiten parallele gerade Linie, welche as Trapezium so in zwei Theile theilt, dass der der Seite a entprechende Theil sich zu dem der Seite b entsprechenden Theile in m:n verhält. Denken wir uns nun, um x zu bestimmen, das rapezium auf bekannte Weise zu einem Dreiecke ergänzt, und seichnen die über a, b und x als Grundlinien stehenden einansmein

$$A-X:X-B=m:n$$

ad nach einem bekannten geometrischen Satze

$$A: X = a^2: x^2,$$
  
 $X: B = x^2: b^2:$ 

80

$$A-X:X=a^2-x^2:x^2,$$
  
 $X:X-B=x^2:x^2-b^2;$ 

Iglich

$$A-X:X-B=a^2-x^2:x^2-b^2$$

ies, mit dem Obigen verglichen, giebt

$$a^2-x^2:x^2-b^2=m:n$$
,

60

$$mx^2 - mb^2 = na^2 - nx^2$$
,

braus sogleich

$$x^2 = \frac{n}{m+n}a^2 + \frac{m}{m+n}b^2$$
 oder  $x = \sqrt{\frac{n}{m+n}a^2 + \frac{m}{m+n}b^2}$ 

halten wird.

8. Alle Trapeze mit denselben parallelen Seiten a, b werden be durch eine diesen Seiten parallele gerade Linie von der contenten Länge

$$\sqrt{\frac{n}{m+n}a^2 + \frac{m}{m+n}b^2}$$

dem Verhältnisse m:n getheilt, so dass nämlich der der Seite

a entsprechende Theil zu dem der Seite b entsprechenden in dem angegebenen Verhältnisse steht.

8. Wenn a, b die einander parallelen Seiten einer fläche einer abgestumpften Pyramide sind, man in dieser fläche eine ihren parallelen Seiten parallele gerade Linie Länge

$$\sqrt{\frac{n}{m+n}a^2+\frac{m}{m+n}b^2}$$

zieht, und durch diese gerade Linie eine den Grundfläcl Pyramide parallele Ebene legt; so wird durch diese Ebe Mantel der Pyramide in dem Verhältnisse m:n getheilt, we Seitenfläche offenbar in diesem Verhältnisse getheilt wird.

9. Wenn a, b die Halbmesser der beiden einander pa Grundflächen eines beliebigen abgestumpften Kegels sin man denselben durch eine seinen Grundflächen parallele so schneidet, dass der dadurch in dem Kegel entstehend den Halbmesser

$$\sqrt{\frac{n}{m+n}a^2 + \frac{m}{m+n}b^2}$$

hat; so wird durch diese Ebene der Mantel des abgestu Kegels in dem Verhältnisse m:n getheilt, weil die Mänt licher Kegel sich zu einander wie die Quadrate der Halb ihrer Grundflächen verhalten.

10. Wenn a, b die einander parallelen Seiten einer fläche einer abgestumpsten Pyramide sind, man in dieser fläche eine ihren parallelen Seiten parallele gerade Linder Länge

$$\sqrt[3]{\frac{n}{m+n}\alpha^3 + \frac{m}{m+n}b^3}$$

zieht, und durch diese gerade Linie eine den Grundfläch Pyramide parallele Ebene legt; so wird durch diese Ebe Pyramide, d. h. deren Volumen, in dem Verhältnisse m:n g weil die Volumina ähnlicher Pyramiden sich zu einander v Würfel ähnlich liegender Kanten verhalten.

11. Wenn a, b die Halbmesser der beiden einander I len Grundflächen eines beliebigen abgestumpften Kegels sin man denselben durch eine seinen Grundflächen parallele Eb schneidet, dass der dadurch in dem Kegel entstehende Kre Halbmesser

$$\sqrt[3]{\frac{n}{m+n}a^3 + \frac{m}{m+n}b^3}$$

hat; so wird durch diese Ebene der Kegel, d. h. sein Volumen, in dem Verhältnisse m:n getheilt, weil die Volumina ähnlicher Kegel sich zu einander wie die Würfel der Halbmesser ihrer Grundflächen verhalten.

the staff of the s

#### XXVIII.

### **Ueber die numerische Bestimmung der Constante des Integrallogarithmus.**

Herrn Doctor F. Arndt,
Lehrer am Gymnasinm zu Stralsund.

Die Constante des Integrallogarithmus (welche im Folgenden durch C bezeichnet wird) ist bekanntlich der Grenze gleich, welcher sich der Ausdruck  $1+\frac{1}{2}+\frac{1}{3}+\ldots+\frac{1}{p}-lp$  nähert, wenn p in's Unendliche wächst. Dieser Ausdruck convergirt aber, wie man bei näherer Betrachtung findet, so langsam, dass derselbe zur wirklichen Berechnung von C als untauglich erscheint. Nichts desto weniger bietet derselbe einen Anknüpfungspunkt zur Entwickelung von Formeln dar, mittelst welcher durch einen bequemen Calcul die Grösse der Constante mit grosser Genauigkeit bestimmt werden kann. Die Aufstellung dieser Formeln ist meine gegenwärtige Aufgabe, und wenn auch eine derselben aus einer schon bekannten leicht hergeleitet werden kann, zu der die Theorie der Gammafunktion führt, so dürfte diese Arbeit doch nicht blos der andern Formeln und anderweitiger Bemerkungen wegen, als auch deshalb auf einige Nachsicht rechnen dürfen, weil die hier gegebene Theorie die der Gammafunktionen ganz ausschliesst.

Da die ganze nachfolgende Betrachtung auf der Gleichung  $C=1+\frac{1}{2}+\frac{1}{3}+...+\frac{1}{p}-lp\ (p=\infty)$  beruht, so wird zunächst eine von der Theorie der Gammafunktion unabhängige Ableitung derselben nicht am unrechten Orte sein \*).

<sup>&#</sup>x27;) In der Abhandlung "Ueber einen von Gauss gefundenen Ausdruck der Gammafunktion" (Archiv. Thl. X. p. 250 ff.) habe ich die

Zuerst kann man die Summe  $s_p = 1 + \frac{1}{3} + \frac{1}{3} + \dots + \frac{1}{n}$  durch bestimmtes Integral ausdrücken. Denn aus der Gleichung 7 =1+x+x<sup>2</sup>+...+x<sup>p-1</sup> zieht man durch Integration zwisc den Grenzen 0 und 1 unmittelbar  $s_p = \int_0^1 \frac{1-x^p}{1-x} \partial x$ , wofür ich für das Folgende bequemeren Ausdruck wäl

$$\alpha) \quad s_p = \int_0^1 \frac{1 - (1 - y)^p}{y} \, \partial y.$$

Integrirt man ferner die Gleichung  $\frac{1-e^{-py}}{y}\partial y = (p-\frac{p^2y}{1.2}+\frac{p^3y^3}{1.2.3}...$ zwischen den Grenzen 0 und 1, so kommt

$$\beta) \int_0^1 \frac{1 - e^{-py}}{y} \partial y = p - \frac{1}{2} \cdot \frac{p^2}{1 \cdot 2} + \frac{1}{4} \cdot \frac{p^3}{1 \cdot 2 \cdot 3} - \dots$$

Subtrahirt man jetzt  $\beta$ ) von  $\alpha$ ), so erhält man

$$\int_{0}^{1} \frac{e^{-py} - (1-y)^{p}}{y} \partial y = s_{p} - p + \frac{1}{2} \cdot \frac{p^{2}}{1 \cdot 2} - \frac{1}{3} \cdot \frac{p^{3}}{1 \cdot 2 \cdot 3} + \dots,$$

folglich, auf beiden Seiten lp addirend, und beachtend,  $\int_{-\infty}^{p} \frac{e^{-y} \partial y}{y} - C = lp - p + \frac{1}{2} \cdot \frac{p^2}{1 \cdot 2} - \frac{p^3}{1 \cdot 2 \cdot 3} + \dots$  ist,

$$lp + \int_0^1 \frac{e^{-py} - (1-y)^p}{y} \, \partial y = s_p + \int_{-\infty}^{p} \frac{e^{-y} \, \partial y}{y} - C,$$

oder endlich

$$\gamma) \quad s_p - lp = C + \int_0^1 \frac{e^{-py} - (1-y)^p}{y} \, \partial y + \int_0^\infty \frac{e^{-y} \, \partial y}{y}.$$

Man sieht hieraus, dass die Gleichung  $s_p - lp(p = \alpha)$  bewahrheitet sein wird, wenn man nachweisen kann, dass je der beiden Integrale in γ) rechter Hand für p=∞ verschwin

Was zuerst das zweite betrifft, so ist es gleich dem Prod  $M \int_{0}^{\infty} e^{-y} \partial y = M e^{-p}$ , wo M zwischen dem grössten und kleins der Werthe liegen muss, welche  $\frac{1}{y}$  von y = p his  $y = \infty$  erla

Gleichung 
$$\frac{\partial l \Gamma(a+1)}{\partial a} = lp - \frac{1}{a+1} - \frac{1}{a+2}$$

Da man nun leicht die Identität von  $-C$  und  $\frac{\partial l \Gamma(a+1)}{\partial a} = 0$  entwick

rentiation a=0 gesetzt) nachweisen kann, so wire

$$C=1+\frac{1}{2}+\frac{1}{3}+...+\frac{1}{p}-lp(p=\infty)$$
 gefährt.

. i. zwischen den Werthen 0 und  $\frac{1}{p}$ . Daraus folgt, dass das in rage kommende Integral positiv und nicht größer als  $\frac{1}{p}e^{-p}$  ist, relcher Ausdruck für  $p=\infty$  in der That verschwindet.

Das andere Integral in  $\gamma$ ) ist  $= N \int_0^1 \partial y = N$ , we N einer der Verthe ist, welche die Funktion

$$\varphi(y) = \frac{e^{-py} - (1-y)^p}{y}$$

wischen den Integrationsgrenzen erlangt. Diese Grüsse verschwinet offenbar für  $p=\infty$ , wenn die positive Variable y kleiner als ie Einheit; sie verschwindet ebenfalls für  $p=\infty$ , wenn y=0 der =1, da einerseits  $\varphi(1)=e^{-p}$ , andererseits  $\varphi(0)=-pe^{-py}-p(1-y)^{p-1}$  für y=0, also  $\varphi(0)=0$  wird. Es ist also bewiesen, ass jeder Werth von  $\varphi(y)$  von y=0 bis y=1 für  $p=\infty$  vershwindet, und deshalb muss auch N, d. i.  $\int_0^1 \frac{e^{-py}-(1-y)^p}{y} \, dy$   $p=\infty$  verschwinden.

Uebrigens lässt sich auch zeigen, dass dies letzte Integral **r** jeden endlichen Werth von p positiv ist. Um dies nachzueisen dient die Formel  $-l(1-y)=l\frac{1}{1-y}=y+\frac{1}{2}y^2+\frac{1}{2}y^3+...$ , aus sich zunächst ergiebt  $l\frac{1}{1-y}>y$ . Daraus folgt  $\frac{1}{1-y}>e^y$ ,  $-y< e^{-y}$ , also  $(1-y)^p< e^{-py}$ . Die Funktion  $\varphi(y)$  ist folglich -y jeden Werth von y zwischen y und y positiv, weshalb auch oder  $\int_0^1 \frac{e^{-py}-(1-y)^p}{y} dy$  einen positiven Werth hat.

Aus allem diesem hat sich ergeben, dass die stets positive interenz  $1+\frac{1}{2}+\frac{1}{3}+\dots+\frac{1}{n}-lp-C$  die Summe

$$\int_0^1 \frac{e^{-py} - (1-y)^p}{y} \partial y + \int_p^\infty \frac{e^{-y}}{y} \partial y$$

Maass hat, und sich der Null nähert, wenn p in's Unendlie wächst.

Noch mag bemerkt werden, dass die Grüsse  $1+\frac{1}{4}+\frac{1}{4}+\dots+\frac{1}{p}-lp$ Sinem fort abnimmt, wenn p wächst. Denn man hat,  $s_p-l_p=\sigma_p$ Letzt,  $\sigma_p-\sigma_{p+1}=l(1+\frac{1}{p})-\frac{1}{p+1}=\frac{1}{p+1}-\frac{1}{p+1}-\frac{1}{p}$ Letzt,  $\sigma_p-\sigma_{p+1}=l(1+\frac{1}{p})-\frac{1}{p+1}=\frac{1}{p+1}-\frac{1}{p+1}$ Maass hat, und sich der Null nähert, wenn p in's Unenderstein pLetzt,  $\sigma_p-\sigma_{p+1}=l(1+\frac{1}{p})-\frac{1}{p+1}=\frac{1}{p+1}-\frac{1}{p+1}$ Maass hat, und sich der Null nähert, wenn p in's Unenderstein pMaass hat, und sich der Null nähert, wenn p in's Unenderstein pMaass hat, und sich der Null nähert, wenn p in's Unenderstein pMaass hat, und sich der Null nähert, wenn p in's Unenderstein pMaass hat, und sich der Null nähert, wenn p in's Unenderstein pMaass hat, und sich der Null nähert, wenn p in's Unenderstein pMaass hat, und sich der Null nähert, wenn p in's Unenderstein pMaass hat, und sich der Null nähert, wenn p in's Unenderstein pMaass hat, und sich der Null nähert, wenn pMaass hat, und sich der Null nähert, wenn pMaass hat, und sich der Null nähert, wenn pMaass hat, und sich der Null nähert, pMaass hat, und sich der Null n

Es ist nun meine Aufgabe, den Unterschied der Größ  $s_p-lp$  vom wahren Werthe des C, wenn p einen bestimmten Werthält, auf eine für die Rechnung bequeme Art zu bestimmt Zu dem Ende sei  $1+\frac{1}{2}+\frac{1}{3}+....+\frac{1}{p}-lp=C_p$ ; dann kommt

$$C_{p+1}-C_p = \frac{1}{p+1}-l(1+\frac{1}{p}),$$
 $C_{p+2}-C_{p+1} = \frac{1}{p+2}-l(1+\frac{1}{p+1}),$ 

$$C_{p+k}-C_{p+k-1}=\frac{1}{p+k}-l(1+\frac{1}{p+k-1});$$

also durch Addition zu beiden Seiten

$$C_{p+1} - C_p = \frac{1}{p+1} - l(1 + \frac{1}{p}) + \frac{1}{p+2} - l(1 + \frac{1}{p+1} + \dots + \frac{1}{p+k} - l(1 + \frac{1}{p+k-1}),$$

oder, für Cp seinen Werth gesetzt,

$$\begin{split} C_{p+k} &= 1 + \frac{1}{2} + \dots + \frac{1}{p} - l(p+1) + \frac{1}{p+1} - l(1 + \frac{1}{p+1}) \\ &+ \frac{1}{p+2} - l(1 + \frac{1}{p+2}) + \dots + \frac{1}{p+k-1} - l(1 + \frac{1}{p+k-1}) + \frac{1}{p+k}. \end{split}$$

Setzt man nun  $k=\infty$ , wobei  $C_{p+k}$  in C übergeht, so erhält midie unendliche Reihe

(1) 
$$C=1+\frac{1}{2}+\frac{1}{3}+\dots+\frac{1}{p}-l(p+1)+u_1+u_2+u_3+\dots$$

₩o

$$\begin{cases} u_1 = \frac{1}{p+1} - l(1 + \frac{1}{p+1}), \\ u_2 = \frac{1}{p+2} - l(1 + \frac{1}{p+2}), \\ u_3 = \frac{1}{p+3} - l(1 + \frac{1}{p+3}), \end{cases}$$

Die Reihe  $u_1$ ,  $u_2$ ,  $u_3$ ,... ist convergent, wie sich aus vorgehenden Betrachtung unmittelbar ergiebt; es erhellet übrigens auch auf nachstehende Weise. Durch Entwickelung Logarithmus findet man

$$\frac{1}{p+k} - l(1 + \frac{1}{p+k}) = \frac{1}{4} \cdot \left(\frac{1}{p+k}\right)^2 - \frac{1}{4} \cdot \left(\frac{1}{p+k}\right)^2 + \dots,$$

folglich ist offenbar  $u_k < \frac{1}{2} \cdot \left(\frac{1}{p+k}\right)^2$ , und hieraus, so wie aus dem Umstande, dass die Reihe  $\left(\frac{1}{p+1}\right)^2$ ,  $\left(\frac{1}{p+2}\right)^2$ ,  $\left(\frac{1}{p+3}\right)^3$ ,... convergent ist, ergiebt sich die Convergenz der Reihe  $u_1, u_2, u_3, \ldots$  Diese Convergenz geht aber nur langsam von Statten, und um deshalb eine stärker convergirende Reihe zu erhalten, löse man die Glieder  $u_1, u_2, u_3, \ldots$  in unendliche convergirende Reihen auf und summire die resultirende Doppelreihe dadurch, dass man sie in eine andere einfache Reihe umgestaltet.

Um aber  $u_k$  in eine unendliche Reihe zu verwandeln, kann man mehrere Formeln anwenden. Zuerst giebt die Anwendung der Formel  $l(1+x)=x-\frac{1}{2}x^2+\frac{1}{2}x^3-....(-1 < x < 1)$ :

$$u_k = \frac{1}{2} \cdot \left(\frac{1}{p+k}\right)^3 - \frac{1}{3} \left(\frac{1}{p+k}\right)^3 + \frac{1}{4} \left(\frac{1}{p+k}\right)^4 - \dots,$$

also

$$\begin{cases} u_1 = \frac{1}{3} \left(\frac{1}{p+1}\right)^3 - \frac{1}{3} \left(\frac{1}{p+1}\right)^3 + \frac{1}{4} \left(\frac{1}{p+1}\right)^4 - \cdots \\ u_2 = \frac{1}{4} \left(\frac{1}{p+2}\right)^3 - \frac{1}{4} \left(\frac{1}{p+2}\right)^3 + \frac{1}{4} \left(\frac{1}{p+2}\right)^4 - \cdots \\ u_3 = \frac{1}{4} \left(\frac{1}{p+3}\right)^3 - \frac{1}{4} \left(\frac{1}{p+3}\right)^3 + \frac{1}{4} \left(\frac{1}{p+3}\right)^4 - \cdots \end{cases}$$

Man sieht hieraus, dass sämmtliche Vertikalreihen convergent sind, dass ferner auch ihre Summen eine convergente Reihe bilden; allein keineswegs darf hieraus im Allgemeinen geschlossen werden, dass die Summe der letztern Reihe der Summe  $u_1+u_2+u_3+\dots$  gleich sein muss \*). In unserm Falle ist dieser Schluss indessen

$$\frac{1}{3}(1-\frac{1}{3}) - \frac{1}{3}(1-\frac{1}{3}), \frac{1}{3}(1-\frac{1}{3}) - \frac{1}{4}(1-\frac{1}{4}), \frac{1}{4}(1-\frac{1}{4}) - \frac{1}{3}(1-\frac{1}{3}), \dots$$

$$\frac{1}{3}(1-\frac{1}{3})^2 - \frac{1}{3}(1-\frac{1}{3})^3, \frac{1}{3}(1-\frac{1}{3})^2 - \frac{1}{4}(1-\frac{1}{4})^3, \frac{1}{4}(1-\frac{1}{4})^3 - \frac{1}{3}(1-\frac{1}{3})^3, \dots$$

$$\frac{1}{3}(1-\frac{1}{3})^3 - \frac{1}{3}(1-\frac{1}{3})^3, \frac{1}{3}(1-\frac{1}{3})^3 - \frac{1}{4}(1-\frac{1}{4})^3, \frac{1}{4}(1-\frac{1}{4})^3 - \frac{1}{3}(1-\frac{1}{3})^3, \dots$$

<sup>&</sup>quot;) Die Theorie der Convergenz der Doppelreihen ist aach den Vorarbeiten Cauchy's keineswegs als abgeschlossen zu betrachten, indem Cauchy (Cours d'Analyse p. 537 ff.) blos den Fall in Betracht gezogen, dass die sämmtlichen Horizontalreihen. und die Reihe ihrer Summen convergent sind, und diese doppelte Eigenschaft noch bestehen bleibt, wenn alle Glieder der Doppelreihe auf ihre numerischen Werthe reducirt werden. Findet die letzte Bedingung nicht statt, as führt die weitere Untersuchung, mit der ich jetzt beschäftigt bin, auf anscheinend sehr merkwürdige Resultate, von denen ich hier folgendes hervorhebe. Die Doppelreihe sei

Es ist nun meine Aufgabe, den Unterschied der Grö $s_p-lp$  vom wahren Werthe des C, wenn p einen bestimmten Werthält, auf eine für die Rechnung bequeme Art zu bestimmten Zu dem Ende sei  $1+\frac{1}{2}+\frac{1}{3}+\dots+\frac{1}{p}-lp=C_p$ ; dann kommt

$$C_{p+1}-C_p = \frac{1}{p+1}-l(1+\frac{1}{p}),$$

$$C_{p+2}-C_{p+1} = \frac{1}{p+2}-l(1+\frac{1}{p+1}),$$

$$C_{p+k}-C_{p+k-1}=\frac{1}{p+k}-l(1+\frac{1}{p+k-1});$$

also durch Addition zu beiden Seiten

$$C_{p+k} - C_p = \frac{1}{p+1} - l(1 + \frac{1}{p}) + \frac{1}{p+2} - l(1 + \frac{1}{p+1} + \dots + \frac{1}{p+k} - l(1 + \frac{1}{p+k-1}),$$

oder, für  $C_p$  seinen Werth gesetzt,

$$C_{p+k} = 1 + \frac{1}{2} + \dots + \frac{1}{p} - l(p+1) + \frac{1}{p+1} - l(1 + \frac{1}{p+1}) + \dots + \frac{1}{p+2} - l(1 + \frac{1}{p+2}) + \dots + \frac{1}{p+k-1} - l(1 + \frac{1}{p+k-1}) + \frac{1}{p+k}$$

Setzt man nun  $k=\infty$ , wobei  $C_{p+k}$  in C übergeht, so erhält sidie unendliche Reihe

(1) 
$$C=1+\frac{1}{2}+\frac{1}{5}+\dots+\frac{1}{p}-l(p+1)+u_1+u_2+u_3+\dots$$

Wo

$$u_{1} = \frac{1}{p+1} - l(1 + \frac{1}{p+1}),$$

$$u_{2} = \frac{1}{p+2} - l(1 + \frac{1}{p+2}),$$

$$u_{3} = \frac{1}{p+3} - l(1 + \frac{1}{p+3}),$$

Die Reihe  $u_1$ ;  $u_2$ ,  $u_3$ ,.... ist convergent, wie sich and vorgehenden Betrachtung unmittelbar ergiebt; es erhellet dübrigens auch auf nachstehende Weise. Durch Entwickelung de Logarithmus findet man

s <sub>2</sub> = 0.64493 40668 482264
$s_3 = 0.20205 69031 595943$
s <sub>4</sub> == 0.08232 32337 111382
$s_5 = 0.03692 77551 433700$
s <sub>6</sub> = 0.01734 30619 844491
s <sub>7</sub> =0.00834 92773 819227
A STATE OF THE PARTY OF THE PAR
$s_8 = 0.00407 73561 979443$
s <sub>0</sub> =0.00200 83928 260822
s10=0.00099 45751 278180
s <sub>11</sub> =0.00049 41886 041194
s <sub>12</sub> =0.00024 60865 533080
s <sub>13</sub> =0.00012 27133 475785
s <sub>14</sub> =0.00006 12481 350587
s <sub>15</sub> =0.00003 05882 363070
s <sub>16</sub> = 0.00001 52822 594086
s <sub>17</sub> =0.00000 76371 976379
s <sub>18</sub> =0.00000 38172 932650
18 0000 00012 002000

 $s_{19} = 0.00000 19082 127166$  $s_{20} = 0\ 00000\ 09539\ 620339$  $s_{21} = 0.00000 04769 329868$ s22=0.00000 02384 505027  $s_{23} = 0.00000 \ 01192 \ 199260$  $s_{23} = 0.00000 \ 00596 \ 081891$  $s_{25} = 0.00000 \ 00298 \ 035035$  $s_{26} = 0.00000 \ 00149 \ 015548$  $s_{27} = 0.00000 \ 00074 \ 507118$  $s_{28} = 0.00000 \ 00037 \ 253340$  $s_{20} = 0.00000 \ 00018 \ 626597$  $s_{30} = 0.00000 00009 313274$ s<sub>31</sub>=0.00000 00004 656629  $s_{32} = 0.00000 \ 00002 \ 328312$  $s_{33} = 0.00000 \ 00001 \ 164155$  $s_{34} = 0.00000 \ 00000 \ 582077$  $s_{35} = 0.00000 \ 00000 \ 291038.$ 

Man begreift leicht, dass jeder dieser Werthe kleiner als die Hälfte des vorhergehenden, und dieser Hälfte um so mehr gleich werden muss, je grösser m in  $s_m$  ist. Legt man die Rechnung nur auf 16 Decimalstellen an, so braucht man die obige Tafel nicht weiter als bis zu m=35 fortzusetzen, da jeder folgende Werth von der Hälfte des vorhergehenden in der löten Decimale noch nicht abweicht.

Mit Hülfe dieser Werthe kann man nun C nach der Formel (2\*) unmittelbar berechnen, auch ist die Bestimmung der Fehlergrenze leicht. Da nämlich

$$C < 1 - l2 + \frac{1}{2}s_2 - \frac{1}{3}s_3 + \dots + \frac{1}{2n}s_{2n}$$

$$> 1 - l2 + \frac{1}{2}s_2 - \frac{1}{3}s_3 + \dots + \frac{1}{2n}s_{2n} - \frac{1}{2n+1}s_{2n+1},$$

and der Unterschied dieser beiden Grenzen  $=\frac{1}{2n+1}s_{2n+1}$ , so ist klar, dass, wenn man bei dem Gliede  $\frac{1}{2n}s_{2n}$  den Calcul abbricht, man einen (negativen) Fehler begeht, der  $<\frac{1}{2n+1}s_{2n+1}$  ist. Bricht man z. B. ab bei m=34, so ist der Fehler  $\Delta<\frac{1}{35}s_{35}$ , d. i.  $<0.00000\ 00000\ 008315$ , und man wird mithin 12 richtige Decimalen erhalten. Ich habe die Rechnung ausgeführt, und gefunden

$$\begin{array}{c} \frac{1}{2}s_2 + \frac{1}{4}s_4 + \dots + \frac{1}{4}s_{54} = 0.34657 \ 35902 \ 792760 \\ \frac{1}{4}s_3 + \frac{1}{4}s_5 + \dots + \frac{1}{8}s_{55} = 0.07621 \ 07448 \ 174049 \\ \text{Unterschied} = 0.27036 \ 28454 \ 618711. \end{array}$$

$$C = 0.27036 28454 618711 + 0.30685 28194 400547 (=1- $I$ 2)   
 = 0.57721 56649 019258.$$

Die vier letzten Decimalen irrthümlich. Die Werthe der natürlichen Logarithmen sind aus dem Recueil de Tables logarithmiques etc. par Schultze. à Berlin. 1778. genommen, woselbst sie auf 48 Decimalen berechnet sind.

Mit viel wenigern Gliedern der Reihe (2) reicht man aus, wen man für p einen grössern Werth nimmt, z. B. 5. Dann muss man sich freilich erst die Mühe geben, die Werthe von  $\binom{1}{0}^m + \binom{1}{2}^m + \binom{1}{2}^m$ 

$$s_2^{(4)} = 0.18132$$
 29557 371153  
 $s_2^{(4)} = 0.01639$  48661 225573  
 $s_2^{(4)} = 0.00197$  13046 987925  
 $s_2^{(4)} = 0.00026$  59663 059214  
 $s_2^{(4)} = 0.00003$  81792 469662  
 $s_2^{(4)} = 0.00000$  56948 548451  
 $s_2^{(4)} = 0.00000$  08716 186059  
 $s_2^{(4)} = 0.00000$  01358 653913

$$s_{1v}^{(s)} = 0.00000 \ 00214 \ 656932$$
 $s_{1v}^{(s)} = 0.00000 \ 00034 \ 262768$ 
 $s_{1v}^{(s)} = 0.00000 \ 00005 \ 512400$ 
 $s_{1v}^{(s)} = 0.00000 \ 00000 \ 992429$ 
 $s_{1v}^{(s)} = 0.00000 \ 00000 \ 145203$ 
 $s_{1v}^{(s)} = 0.00000 \ 00000 \ 023720$ 
 $s_{1v}^{(s)} = 0.00000 \ 00000 \ 003887$ 
 $s_{1v}^{(s)} = 0.00000 \ 00000 \ 000638$ 
 $s_{1v}^{(s)} = 0.00000 \ 00000 \ 000105.$ 

Die letzte Decimale ist übrigens unsicher-

Für p=5 wird nun die Formel (2)

$$C=0.49157 38641 052783 + \frac{1}{2}s(5) - \frac{1}{3}s(5) + \frac{1}{4}s(5) - \dots$$

Geht man bis zur 16ten Potenz incl., so wird der Fehler  $\Delta \leqslant h s!$ , d. i.  $\leqslant 0.00000~00000~000037$ , und man erhält also 14 richtige Decimalen. Die Rechnung giebt

$$\frac{1}{2}s_{2}^{(s)} + \frac{1}{4}s_{3}^{(s)} + \dots + \frac{1}{16}s_{3}^{(s)} = 0.09116 07783 969767$$
  
 $\frac{1}{2}s_{2}^{(s)} + \frac{1}{3}s_{3}^{(s)} + \dots + \frac{1}{15}s_{3}^{(s)} = 0.00551 89776 007188$   
Diff. = 0.08564 18007 962579.

$$C = 0.08564 18007 962579 + 0.49157 38641 052783 = 0.57721 56649 015362.$$

Nach Gauss (Disquisitiones generales circa seriem infinitametc.) ist C=0.57(21 56649 01582 861, und der Fehler also

d. i. kleiner als die oben angegebene Grenze.

Eine noch stärker convergirende Reihe erhält man, wenn man die Grösse ut nach der Formel

$$lx=2\left[\frac{x-1}{x+1}+\frac{1}{5}\left(\frac{x-1}{x+1}\right)^{3}+\frac{1}{5}\left(\frac{x-1}{x+1}\right)^{5}+...\right]$$

entwickelt. Man erhält auf solche Weise:

٠,:

$$u_{1} = \frac{1}{(p+1)(2p+3)} - \frac{2}{3} \left(\frac{1}{2p+3}\right)^{3} - \frac{2}{5} \left(\frac{1}{2p+3}\right)^{5} - \dots$$

$$u_{2} = \frac{1}{(p+2)(2p+5)} - \frac{2}{3} \left(\frac{1}{2p+5}\right)^{3} - \frac{2}{5} \left(\frac{1}{2p+5}\right)^{5} - \dots$$

$$u_{3} = \frac{1}{(p+3)(2p+7)} - \frac{2}{3} \left(\frac{1}{2p+7}\right)^{3} - \frac{2}{5} \left(\frac{1}{2p+7}\right)^{5} - \dots$$

Simmtliche Horizontalreihen sind convergent, und bleiben convergent, wenn man die Glieder auf ihre numerischen Werthe reducirt. Nach Vornehmung dieser Reduction wird eine Horizontalreihe allgemein gleich

$$\frac{1}{(p+2)(2p+2n+1)} + \frac{2}{3} \left( \frac{1}{2p+2n+1} \right)^3 + \frac{2}{3} \left( \frac{1}{2p+2n+1} \right)^5 + \dots,$$

und die Summe dieser Reihe ist  $=l(1+\frac{1}{p+n})-\frac{2}{2p+2n+1}+\frac{1}{(p+n)(2p+2n+1)}=l(1+\frac{1}{p+n})-\frac{2p+2n-1}{(p+n)(2p+2n+1)}$ , so dass die Summen der Horizontalreihen, nachdem alle Glieder auf die numerischen Werthe reducirt worden, diese sind:

$$l(1+\frac{1}{p+1})-\frac{2p+1}{(p+1)(2p+3)}, \quad l(1+\frac{1}{p+2})-\frac{2p+3}{(p+2)(2p+5)},$$

$$\left( l(1+\frac{1}{p+3})-\frac{2p+5}{(p+3)(2p+7)}, \dots \right)$$

Die letztere Reihe ist ferner convergent. Denn es ist

$$\begin{split} l(1+\frac{1}{p+n}) - \frac{2p+2n-1}{(p+n)(2p+2n+1)} &= \frac{1}{p+n} - \frac{2p+2n-1}{(p+n)2p+2n+1)} \\ &- \frac{1}{2} \cdot \left(\frac{1}{p+n}\right)^2 + \frac{1}{3} \cdot \left(\frac{1}{p+n}\right)^3 - \dots \\ &= \frac{2}{(p+n)(2p+2n+1)} - \frac{1}{4} \cdot \left(\frac{1}{p+n}\right)^2 + \frac{1}{3} \cdot \left(\frac{1}{p+n}\right)^4 - \dots , \end{split}$$

und folglich, wie man leicht findet,

$$l(1+\frac{1}{p+n})-\frac{2p+2n-1}{(p+n)(2p+2n+1)} \le \frac{2}{(p+n)(2p+2n+1)}.$$

Die Glieder der in Rede stehenden Reihe sind also kleiner de die der convergenten Reihe

$$\frac{2}{(p+1)(2p+3)}$$
,  $\frac{2}{(p+2)(2p+5)}$ ,  $\frac{2}{(p+3)(2p+7)}$ , ....

weshalb die Reihe selbst ebenfalls convergirt.

Nach der obigen Doppelreihe ist also, wenn man in vertikaler Richtung summirt:

$$C=1+\frac{1}{2}+\frac{1}{3}+....+\frac{1}{p}-l(p+1)+\mathcal{E}\frac{1}{(p+n)(2p+2n+1)}$$
$$-\frac{3}{3}\mathcal{E}\left(\frac{1}{2p+2n+1}\right)^{3}-\frac{2}{5}\mathcal{E}\left(\frac{1}{2p+2n+1}\right)^{6}-....,$$

wo die Summe  $\Sigma$  sich von n=1 bis  $n=\infty$  erstreckt. Die Summe lässt sich auf eine endliche Reihe zurück- $\Sigma_{\overline{(p+n)(2p+2n+1)}}$ bringen: denn sie ist

$$= \frac{1}{1.3} + \frac{1}{2.5} + \frac{1}{3.7} + \dots + \frac{1}{p(2p+1)} + \frac{1}{(p+1)(2p+3)} + \text{ in inf.}$$

$$- \left\{ \frac{1}{1.3} + \frac{1}{2.5} + \dots + \frac{1}{p(2p+1)} \right\},$$

und der Minuendus dieser Differenz ( $\sigma$ ) ist bekanntlich = 2(1-R); folglich hat man

$$\sum_{n=1}^{n=\infty} \frac{1}{(p+n)(2p+2n+1)} = 2(1-l2) - \frac{1}{1.3} - \frac{1}{2.5} - \frac{1}{3.7} - \dots - \frac{1}{p(2p+1)}$$

$$\begin{array}{c} \sum\limits_{n=1}^{n=\infty} \frac{1}{(p+n)(2p+2n+1)} = 2(1-l2) - \frac{1}{1 \cdot 3} - \frac{1}{2 \cdot 5} - \frac{1}{3 \cdot 7} - \dots - \frac{1}{p(2p+1)} \\ \text{also} \\ C = 1 + \frac{1}{2} + \dots + \frac{1}{p} - l(p+1) + 2(1-l2) - \frac{2}{3} \Sigma \left( \frac{1}{2p+2n+1} \right)^{2} \\ - \frac{2}{3} \Sigma \left( \frac{1}{2p+2n+1} \right)^{3} - \dots - \frac{1}{1 \cdot 3} - \frac{1}{2 \cdot 5} - \dots - \frac{1}{p(2p+1)} \\ \end{array}$$

Nach Gauss (Disquisitiones generales circa seriem infinitametc.) t C=0.57121 56649 01582 861, und der Fehler also

. i. kleiner als die oben angegebene Grenze.

Eine noch stärker convergirende Reihe erhält man, wenn man ie Grösse ut nach der Formel

$$lx=2\left[\frac{x-1}{x+1}+\frac{1}{3}\left(\frac{x-1}{x+1}\right)^{3}+\frac{1}{3}\left(\frac{x-1}{x+1}\right)^{5}+...\right]$$

stwickelt. Man erhält auf solche Weise:

$$u_{1} = \frac{1}{(p+1)(2p+3)} - \frac{2}{3} \left(\frac{1}{2p+3}\right)^{3} - \frac{2}{5} \left(\frac{1}{2p+3}\right)^{5} - \dots$$

$$u_{2} = \frac{1}{(p+2)(2p+5)} - \frac{2}{3} \left(\frac{1}{2p+5}\right)^{3} - \frac{2}{5} \left(\frac{1}{2p+5}\right)^{5} - \dots$$

$$u_{3} = \frac{1}{(p+3)(2p+7)} - \frac{2}{3} \left(\frac{1}{2p+7}\right)^{3} - \frac{2}{5} \left(\frac{1}{2p+7}\right)^{5} - \dots$$

immtliche Horizontalreihen sind convergent, und bleiben conrgent, wenn man die Glieder auf ihre numerischen Werthe reicitt. Nach Vornehmung dieser Reduction wird eine Horizontalihe allgemein gleich

$$\frac{1}{(p+2)(2p+2n+1)} + \frac{2}{3} \left( \frac{1}{2p+2n+1} \right)^3 + \frac{2}{3} \left( \frac{1}{2p+2n+1} \right)^6 + \dots,$$

id die Summe dieser Reihe ist  $=l(1+\frac{1}{p+n})-\frac{2}{2p+2n+1}$   $\frac{1}{(p+n)(2p+2n+1)}=l(1+\frac{1}{p+n})-\frac{2p+2n-1}{(p+n)(2p+2n+1)}$ , so dass die ummen der Horizontalreihen, nachdem alle Glieder auf die numeschen Werthe reducirt worden, diese sind:

$$l(1+\frac{1}{p+1})-\frac{2p+1}{(p+1)(2p+3)}, \quad l(1+\frac{1}{p+2})-\frac{2p+3}{(p+2)(2p+5)}, \quad l(1+\frac{1}{p+3})-\frac{2p+5}{(p+3)(2p+7)}, \dots$$

ie letztere Reihe ist ferner convergent. Denn es ist

$$\begin{array}{l} \frac{1}{2}s_{2} + \frac{1}{4}s_{4} + \dots + \frac{1}{4}s_{34} = 0.34657 & 35902 & 792760 \\ \frac{1}{3}s_{3} + \frac{1}{3}s_{5} + \dots + \frac{1}{3}s_{35} = 0.07621 & 07448 & 174049 \\ & \text{Unterschied} = 0.27036 & 28454 & 618711. \end{array}$$

$$C = 0.27036 28454 618711 + 0.30685 28194 400547 (=1 -  $\ell$ 2)   
 = 0.57721 56649 019258.$$

Die vier letzten Decimalen irrthümlich. Die Werthe der n türlichen Logarithmen sind aus dem Recueil de Tables loge rithmiques etc. par Schultze. à Berlin. 1778. genomme woselbst sie auf 48 Decimalen berechnet sind.

Mit viel wenigern Gliedern der Reihe (2) reicht man aus, wer man für p einen grössern Werth nimmt, z. B. 5. Dann muss nu sich freilich erst die Mühe geben, die Werthe von  $\binom{1}{0}^m + \binom{1}{r}^m +$ 

$$s_{\downarrow}^{(a)} = 0.18132 29557 371153$$
 $s_{\downarrow}^{(a)} = 0.01639 48661 225573$ 
 $s_{\downarrow}^{(a)} = 0.00197 13046 987925$ 
 $s_{\downarrow}^{(a)} = 0.00026 59663 059214$ 
 $s_{\downarrow}^{(a)} = 0.00003 81792 469662$ 
 $s_{\downarrow}^{(a)} = 0.00000 56948 548451$ 
 $s_{\downarrow}^{(a)} = 0.00000 08716 186059$ 
 $s_{\downarrow}^{(a)} = 0.00000 01358 653913$ 

$$s_{12}^{(*)} = 0.00000 \ 00214 \ 656932$$
 $s_{12}^{(*)} = 0.00000 \ 00034 \ 262768$ 
 $s_{12}^{(*)} = 0.00000 \ 00005 \ 512400$ 
 $s_{12}^{(*)} = 0.00000 \ 00000 \ 892429$ 
 $s_{13}^{(*)} = 0.00000 \ 00000 \ 145203$ 
 $s_{13}^{(*)} = 0.00000 \ 00000 \ 023720$ 
 $s_{13}^{(*)} = 0.00000 \ 00000 \ 003867$ 
 $s_{13}^{(*)} = 0.00000 \ 00000 \ 000038$ 
 $s_{13}^{(*)} = 0.00000 \ 00000 \ 00000$ 

Die letzte Decimale ist übrigens unsicher-

Für p=5 wird nun die Formel (2)

$$C = 0.49157 38641 052783 + \frac{1}{2}s_2^{(s)} - \frac{1}{3}s_2^{(s)} + \frac{1}{4}s_4^{(s)} - \dots$$

$$\frac{1}{2}s_{2}^{(s)} + \frac{1}{4}s_{3}^{(s)} + \dots + \frac{1}{16}s_{3}^{(s)} = 0.09116$$
 07783 969767  
 $\frac{1}{6}s_{2}^{(s)} + \frac{1}{5}s_{3}^{(s)} + \dots + \frac{1}{15}s_{3}^{(s)} = 0.00551$  89776 007188  
Diff. = 0.08564 18007 962579.

Da endlich allgemein  $\frac{1}{k} - \frac{1}{k(2k+1)} = \frac{2}{2k+1}$ , so kommt, wenn man p-1 statt p und zur Abkürzung

$$\left(\frac{1}{2p+1}\right)^m + \left(\frac{1}{2p+3}\right)^m + \left(\frac{1}{2p+5}\right)^m + \dots = \sigma_m^{(p)}$$

setzt:

(3) 
$$C=2(1-l2)+2(\frac{1}{2}+\frac{1}{6}+\frac{1}{7}+....+\frac{1}{2p-1})-lp-\frac{2}{3}\sigma_{3}^{(p)}-\frac{2}{5}\sigma_{5}^{(p)}-\frac{2}{7}\sigma_{7}^{(p)}-...$$

Nach der vorhergehenden Betrachtung ist 2 der kleinste Werth, welchen man hier für p setzen darf. Jedoch gilt die Formel auch noch für p=1, wenn man dann nur das Glied  $2(1+\frac{1}{5}+...+\frac{1}{2p-1})$  als verschwindend ansieht, wie auf folgende Art erhellt.

Für p=2 kommt  $C=2(1-l2)+\frac{2}{3}-l2-\frac{2}{3}\sigma_3^{(2)}-\frac{2}{5}\sigma_5^{(2)}-\dots$  oder, da  $\sigma_m^{(2)}=\sigma_m^{(1)}-\binom{1}{3}m$  ist,  $C=2(1-l2)+\frac{2}{3}-l2-\frac{2}{3}\sigma_3^{(1)}-\frac{2}{5}\sigma_5^{(1)}-\dots$   $+\frac{2}{5}\cdot\binom{1}{5}+\frac{2}{5}\cdot\binom{1}{3}^5+\dots=l2-\frac{2}{3}$ , so kommt

(3\*) 
$$C=2(1-l2)-\frac{2}{5}\sigma_3-\frac{2}{5}\sigma_5-\frac{2}{5}\sigma_7-\dots$$

we jetzt  $\sigma_m = (\frac{1}{3})^m + (\frac{1}{3})^m + (\frac{1}{7})^m + \dots$  gesetzt worden.

Bekanntlich ist

$$\sigma_m = s_m - \frac{1 + s_m}{2m},$$

wo, wie vorher,  $s_m = {\binom{1}{2}}^m + {\binom{1}{2}}^m + {\binom{1}{4}}^m + \dots$ , und nach der ersten der vorhergehenden Tafeln erhält man demnach leicht die folgende Tafel:

Die Fehlergrenze bei der Rechnung nach (3\*) lässt sich auf folgende Art bestimmen. Bleibt man bei dem Gliede  $\frac{2}{2r-1}\sigma_{2r-1}$  stehen, so kommt es darauf an, eine Grenze für die Summe aller folgenden Glieder aufzufinden. Nun ist offenbar jeder Werth in der vorhergehenden Tafel kleiner als der 9te Theil des vorherschenden, folglich

nach einem Theorem von Cauchy (Cours d'Analyse p. 541.) zulässig; denn erstens bleiben die Horizontalreihen convergent, wenn man die Glieder der obigen Doppelreihe auf ihre numerischen Werthe reducirt, sodann werden nach dieser Reduction die Summen der Horizontalreihen, wie man leicht findet,

$$l(1+\frac{1}{p})-\frac{1}{p+1}$$
,  $l(1+\frac{1}{p+1})-\frac{1}{p+2}$ ,  $l(1+\frac{1}{p+2})-\frac{1}{p+3}$ ,...

und dies ist eine convergirende Reihe, da für p>1 die Glieder offenbar kleiner als die Glieder der convergirenden Reihe

$$\frac{1}{p(p+1)}$$
,  $\frac{1}{(p+1)(p+2)}$ ,  $\frac{1}{(p+2)(p+3)}$ , ....

sind, welche  $\frac{1}{p}$  zur Summe hat.

Bezeichnet man nun die Vertikalsumme  $\left(\frac{1}{p+1}\right)^m + \left(\frac{1}{p+2}\right)^m + \left(\frac{1}{p+2}\right)^m + \dots$  kurz durch  $s_m^{(p)}$ , so erhält man nach (1):

(2) 
$$C=1+\frac{1}{2}+\frac{1}{3}+...+\frac{1}{p}-l(p+1)+\frac{1}{2}s_{2}^{(p)}-\frac{1}{2}s_{2}^{(p)}+\frac{1}{4}s_{2}^{(p)}-\text{etc.}$$

Für p=1 geht diese Formel in die bekannte

(2\*) 
$$C=1-l2+\frac{1}{2}s_2-\frac{1}{3}s_3+\frac{1}{4}s_4-...$$

über, wo jetzt  $(\frac{1}{2})^m + (\frac{1}{3})^m + (\frac{1}{4})^m + ... = s_m$  gesetzt worden ist. Diese letzte Formel leitet man sonst gewöhnlich aus der Gleichung

$$l\Gamma(x+1) = -Cx + x - l(1+x) + \frac{1}{2}x^2s_2 - \frac{1}{5}x^3s_3 + ...$$

ab, indem man x=1 setzt, und beachtet, dass  $\Gamma(2)=1$ ,  $\Gamma(2)=0$  ist. Die Grösse  $s_m+1=1^m+(\frac{1}{2})^m+(\frac{1}{3})^m+(\frac{1}{4})^m+\dots$  ist bekanstlich von Euler von m=2 bis m=15, und dann von Legendre (Exercices de calcul intégral, Paris 1811–16. IV. Partie. Sect. I. p. 65.), der zugleich einige Fehler in der Eulerschen Tafel verbesserte, bis m=35 auf 16 Decimalen berechnet worden. De folgenden Betrachtungen wegen kann ich nicht umhin, diese setztelweins Grundlehren der höhern Analysis. Berlis 1824. Bd. 2. p. 644. entlehnte Tafel hierher zu setzen.

Summirt man zuerst die Horizontalreihen und dann die Reihen diese Summen, so kommt \(\frac{1}{2}\). Summirt man dagegen zuerst die Vertikalreihen und dann die Reihe dieser Summen, so kommt \(--\frac{1}{2}\) heraus.

$$l(1+x) = \frac{x}{1+x} + \frac{1}{2} \left(\frac{x}{1+x}\right)^2 + \frac{1}{2} \left(\frac{x}{1+x}\right)^3 + \cdots$$

erhält man dann

$$-v_4 = \frac{1}{4} \left(\frac{1}{p+1}\right)^2 + \frac{1}{4} \left(\frac{1}{p+1}\right)^3 + \frac{1}{4} \left(\frac{1}{p+1}\right)^4 + \dots$$

$$-v_2 = \frac{1}{4} \left(\frac{1}{p+2}\right)^3 + \frac{1}{4} \left(\frac{1}{p+2}\right)^3 + \frac{1}{4} \left(\frac{1}{p+2}\right)^4 + \dots$$

$$-v_3 = \frac{1}{4} \left(\frac{1}{p+3}\right)^2 + \frac{1}{4} \left(\frac{1}{p+3}\right)^3 + \frac{1}{4} \left(\frac{1}{p+3}\right)^4 + \dots$$

folglich, in vertikaler Richtung summirend, wie es hier erlaubt ist,  $-(v_1+v_2+v_3+...)=\frac{1}{2}s_1^{(p)}+\frac{1}{3}s_1^{(p)}+\frac{1}{4}s_4^{(p)}+....$ , und

(4) 
$$C=1+\frac{1}{2}+\frac{1}{3}+....+\frac{1}{p}-lp-\frac{1}{2}s_{1}^{(p)}-\frac{1}{4}s_{2}^{(p)}-....$$

Addirt man hiezu die Gleichung (2)

$$C = 1 + \frac{1}{2} + \frac{1}{6} + \dots + \frac{1}{p} - l(p+1) + \frac{1}{2}s_{2}^{(p)} - \frac{1}{3}s_{2}^{(p)} + \frac{1}{4}s_{2}^{(p)} - \dots;$$

so kommt

(3) (1414+1+1+...+
$$\frac{1}{p}$$
 -  $\frac{1}{2}(p-\frac{1}{2}(p+1)-\frac{1}{2}s(p)-\frac{1}{2}s(p)-\frac{1}{2}s(p)$ ....

Die vorhergehenden Methoden reichen, wie man sieht, vollständig aus, um C auf 14 Decimalen zu berechnen. Wollte man mehr Stellen haben, so müsste man die Potenzsummen auf mehr als 16 Decimalstellen berechnen. Inzwischen ist aber bekannt genug, dass es noch viele andere stark convergirende Reihen für C giebt, deren Anwendung zu einer äusserst grossen Genauigkeit führt. Dahin gehört z. B. die halbconvergente Reihe

$$C=1+\frac{1}{2}+\frac{1}{3}+....+\frac{1}{p}-lp-\frac{1}{2p}+\frac{1}{2p^2}-\frac{1}{2p^2}+\frac{1}{2p^4}+\frac{1}{2p^6}-....,$$

wo B, B, B,.... die auf einander folgenden Bernoullischen Zahlen sind. Mascheroni findet C mittelst dieser Reihe auf 32 Decimalen, indem er p=100 setzt.

Debrigens giebt es auch noch andere stark convergirende: Reihen für  $C_s$ , in denen gleichfalls die Potenzsummen vorkommen.

Aus der Gleichung z. B.

$$l\Gamma(x+1) = -Cx + x - l(1+x) + \frac{1}{2}x^2s_2 - \frac{1}{8}x^3s_3 + \dots$$
while man für  $x = \frac{1}{8}$ :

$$C = 1 + 2l_{3}^{1} - l\pi + \frac{1}{2} \cdot \frac{1}{2} s_{3}$$

$$- \frac{1}{3} \cdot (\frac{1}{2})^{2} s_{3}$$

$$+ \frac{1}{4} \cdot (\frac{1}{2})^{3} s_{4}$$

$$-$$

Dabei mag schliesslich bemerkt werden, dass man diese Rohe in folgende, um so stärker convergirende, je grösser p ist, verwandeln kann:

$$C = 1 + \frac{1}{2} + \frac{1}{3} + \dots + \frac{1}{p} + l\frac{4}{\pi} - 2 \sum_{p=1}^{p=p} l\frac{2p+1}{2p} + \frac{1}{3} \cdot \frac{1}{2} s_2^{(p)} - \frac{1}{3} \cdot (\frac{1}{4})^2 s_3^{(p)} + \frac{1}{4} \cdot (\frac{1}{2})^3 s_3^{(p)} - \dots$$

## XXIX.

#### Ueber einen Satz von den Krümmungshalbmessern der krummen Oberflächen.

Von dem

Herrn Doctor J. Dienger,

Lehrer der Mathematik und Physik an der höheren Bürgerschule zu Sinsheim bei Heidelberg.

In den Comptes rendus der Pariser Akademie vom 27. September v. J. stellt Babinet einen Satz auf, der im Allgemeinen auf das Folgende hinauskommt:

"Durch die Normale in einem Punkte einer krummen Obefläche lege man m Ebenen, die mit einander lauter gleiche Winkt bilden, heisse  $\varrho_1$ ,  $\varrho_2$ ,..... $\varrho_m$  die Krümmungshalbmesser der Schnitkurven in dem betreffenden Punkte, endlich R und r die beide Hauptkrümmungshalbmesser der Oberfläche in demselben Punkteso ist

$$\frac{1}{m} \left( \frac{1}{\rho_1} + \frac{1}{\rho_2} + \dots + \frac{1}{\rho_m} \right) = \frac{1}{2} \left( \frac{1}{R} + \frac{1}{r} \right) .$$

Da endlich allgemein  $\frac{1}{k} - \frac{1}{k(2k+1)} = \frac{2}{2k+1}$ , so kommt, wenn man p-1 statt p und zur Abkürzung

$$\left(\frac{1}{2p+1}\right)^m + \left(\frac{1}{2p+3}\right)^m + \left(\frac{1}{2p+5}\right)^m + \dots = \sigma_m^{(p)}$$

setzt:

(3) 
$$C=2(1-l2)+2(\frac{1}{3}+\frac{1}{3}+\frac{1}{7}+....+\frac{1}{2p-1})-lp-\frac{2}{3}\sigma_{s}^{(p)}-\frac{2}{5}\sigma_{s}^{(p)}-\frac{2}{7}\sigma_{7}^{(p)}-..$$

Nach der vorhergehenden Betrachtung ist 2 der kleinste Werth, welchen man hier für p setzen darf. Jedoch gilt die Formel auch noch für p=1, wenn man dann nur das Glied  $2(1+\frac{1}{2}+...+\frac{1}{2p-1})$  als verschwindend ansieht, wie auf folgende Art erhellt.

Für p=2 kommt  $C=2(1-l2)+\frac{2}{5}-l2-\frac{2}{5}\sigma_{3}^{(2)}-\frac{2}{5}\sigma_{5}^{(2)}-\dots$  oder, the  $\sigma_{m}^{(2)}=\sigma_{m}^{(1)}-\binom{1}{5}m$  ist,  $C=2(1-l2)+\frac{2}{3}-l2-\frac{2}{5}\sigma_{3}^{(1)}-\frac{2}{5}\sigma_{5}^{(1)}-\dots$   $+\frac{2}{5}\cdot\binom{1}{5}^{5}+\frac{2}{5}\cdot\binom{1}{5}^{5}+\dots$  Da nun  $\frac{2}{5}\cdot\binom{1}{5}^{5}+\frac{2}{5}\cdot\binom{1}{3}^{5}+\dots=l2-\frac{2}{3}$ , so kommt

(3\*) 
$$C=2(1-l2)-\frac{2}{5}\sigma_3-\frac{2}{5}\sigma_5-\frac{2}{7}\sigma_7-\ldots$$

we jetzt  $\sigma_m = (\frac{1}{3})^m + (\frac{1}{5})^m + (\frac{1}{7})^m + \dots$  gesetzt worden.

Bekanntlich ist

$$\sigma_m = s_m - \frac{1 + s_m}{2^m},$$

**To**, wie vorher,  $s_m = {1 \choose 2}^m + {1 \choose 3}^m + {1 \choose 4}^m + \dots$ , und nach der ersten **Ler vorhergehe**nden Tafeln erhält man demnach leicht die folgende **T**afel:

Die Fehlergrenze bei der Rechnung nach (3\*) lässt sich auf bleichen. Bleibt man bei dem Gliede  $\frac{2}{2r-1}\sigma_{2r-1}$  tehen, so kommt es darauf an, eine Grenze für die Summe aller bleenden Glieder aufzufinden. Nun ist offenbar jeder Werth in vorhergehenden Tafel kleiner als der 9te Theil des vorherbenden, folglich

$$\begin{split} l(1+\frac{1}{p+n}) - \frac{2p+2n-1}{(p+n)(2p+2n+1)} &= \frac{1}{p+n} - \frac{2p+2n-1}{(p+n)(2p+2n+1)} \\ &- \frac{1}{4} \cdot \left(\frac{1}{p+n}\right)^2 + \frac{1}{3} \cdot \left(\frac{1}{p+n}\right)^3 - \dots \\ &= \frac{2}{(p+n)(2p+2n+1)} - \frac{1}{4} \cdot \left(\frac{1}{p+n}\right)^2 + \frac{1}{3} \cdot \left(\frac{1}{p+n}\right)^4 - \dots \,, \end{split}$$

und folglich, wie man leicht sindet,

$$l(1+\frac{1}{p+n})-\frac{2p+2n-1}{(p+n)(2p+2n+1)} \le \frac{2}{(p+n)(2p+2n+1)}.$$

Die Glieder der in Rede stehenden Reihe sind also kleiner als die der convergenten Reihe

$$\frac{2}{(p+1)(2p+3)}$$
,  $\frac{2}{(p+2)(2p+5)}$ ,  $\frac{2}{(p+3)(2p+7)}$ ,....

weshalb die Reihe selbst ebenfalls convergirt.

Nach der obigen Doppelreihe ist also, wenn man in vertikaler Richtung summirt:

$$C=1+\frac{1}{2}+\frac{1}{3}+....+\frac{1}{p}-l(p+1)+\Sigma\frac{1}{(p+n)(2p+2n+1)}$$
$$-\frac{2}{3}\Sigma\left(\frac{1}{2p+2n+1}\right)^{3}-\frac{2}{5}\Sigma\left(\frac{1}{2p+2n+1}\right)^{5}-....,$$

wo die Summe  $\Sigma$  sich von n=1 bis  $n=\infty$  erstreckt. Die Summe  $\Sigma_{\overline{(p+n)(2p+2n+1)}}$  lässt sich auf eine endliche Reihe zurückbringen; denn sie ist

$$= \frac{1}{1.3} + \frac{1}{2.5} + \frac{1}{3.7} + \dots + \frac{1}{p(2p+1)} + \frac{1}{(p+1)(2p+3)} + \text{ in inf.}$$

$$- \left\{ \frac{1}{1.3} + \frac{1}{2.5} + \dots + \frac{1}{p(2p+1)} \right\},$$

und der Minuendus dieser Differenz ( $\sigma$ ) ist bekanntlich = 2(1-12);

und der Minuendus dieser Differenz (
$$\sigma$$
) ist bekanntlich =2(1- $n$ ); folglich hat man 
$$\sum_{n=1}^{n=\infty} \frac{1}{(p+n)(2p+2n+1)} = 2(1-l2) - \frac{1}{1.3} - \frac{1}{2.5} - \frac{1}{3.7} - \dots - \frac{1}{p(2p+1)}$$
 also

$$C=1+\frac{1}{2}+\dots+\frac{1}{p}-l(p+1)+2(1-l2)-\frac{2}{3}\Sigma\left(\frac{1}{2p+2n+1}\right)^{3}$$

$$-\frac{2}{3}\Sigma\left(\frac{1}{2p+2n+1}\right)^{3}-\dots-\frac{1}{1\cdot 3}-\frac{1}{2\cdot 5}-\dots-\frac{1}{p(2p+1)}$$

Da endlich allgemein  $\frac{1}{k} - \frac{1}{k(2k+1)} = \frac{2}{2k+1}$ , so kommt, wenn man p-1 statt p und zur Abkürzung

$$\left(\frac{1}{2p+1}\right)^m + \left(\frac{1}{2p+3}\right)^m + \left(\frac{1}{2p+5}\right)^m + \dots = \sigma_m^{(p)}$$

setzt:

(3) 
$$C = 2(1-l2) + 2(\frac{1}{3} + \frac{1}{5} + \frac{1}{7} + \dots + \frac{1}{2p-1}) - lp - \frac{2}{3}\sigma_{3}^{(p)} - \frac{2}{5}\sigma_{5}^{(p)} - \frac{2}{7}\sigma_{7}^{(p)} - \dots$$

Nach der vorhergehenden Betrachtung ist 2 der kleinste Werth, welchen man hier für p setzen darf. Jedoch gilt die Formel auch noch für p=1, wenn man dann nur das Glied  $2(1+\frac{1}{2}+...+\frac{1}{2p-1})$  als verschwindend ansieht, wie auf folgende Art erhellt.

Für p=2 kommt  $C=2(1-l2)+\frac{2}{5}-l2-\frac{2}{5}\sigma_{8}^{(2)}-\frac{2}{5}\sigma_{5}^{(2)}-\dots$  oder,  $\sigma_{m}^{(2)}=\sigma_{m}^{(1)}-\binom{1}{3}m$  ist,  $C=2(1-l2)+\frac{2}{3}-l2-\frac{2}{3}\sigma_{3}^{(1)}-\frac{2}{5}\sigma_{5}^{(1)}-\dots$  $\sigma_{m}^{(2)}=\frac{1}{5}\cdot(\frac{1}{5})^{5}+\frac{2}{5}\cdot(\frac{1}{5})^{5}+\dots$  Da nun  $\frac{2}{5}\cdot\binom{1}{5}\cdot\frac{1}{5}+\frac{1}{5}\cdot\binom{1}{3}\cdot\frac{1}{5}+\dots=l2-\frac{2}{3}$ , so kommt

(3\*) 
$$C=2(1-l2)-\frac{2}{3}\sigma_3-\frac{2}{5}\sigma_5-\frac{2}{7}\sigma_2-\dots$$

**Evo jetzt**  $\sigma_m = (\frac{1}{3})^m + (\frac{1}{5})^m + (\frac{1}{7})^m + \dots$  gesetzt worden.

Bekanntlich ist

$$\sigma_m = s_m - \frac{1 + s_m}{2^m},$$

**Res**, wie vorher,  $s_m = {1 \choose 2}^m + {1 \choose 3}^m + {1 \choose 4}^m + \dots$ , und nach der ersten **Ber** vorhergehenden Tafeln erhält man demnach leicht die folgende

Die Fehlergrenze bei der Rechnung nach (3\*) lässt sich auf bleichen. Bleibt man bei dem Gliede  $\frac{2}{2r-1}\sigma_{2r-1}$  behen, so kommt es darauf an, eine Grenze für die Summe aller bleenden Glieder aufzufinden. Nun ist offenbar jeder Werth in vorhergehenden Tafel kleiner als der 9te Theil des vorherbenden, folglich

$$\begin{array}{c} {}_{1}s_{2} + {}_{1}s_{4} + \dots + {}_{1}{}_{4}s_{34} = 0.34657 \ 35902 \ 792760 \\ {}_{1}s_{3} + {}_{1}^{1}s_{5} + \dots + {}_{3}^{1}s_{35} = 0.07621 \ 07448 \ 174049 \\ \text{Unterschied} = 0.27036 \ 28454 \ 618711 \\ C = 0.27036 \ 28454 \ 618711 \\ + 0.30685 \ 28194 \ 400547 (=1-\ell2) \end{array}$$

Die vier letzten Decimalen irrthümlich. Die Werthe der n türlichen Logarithmen sind aus dem Recueil de Tables logarithmiques etc. par Schultze. à Berlin. 1778. genomme woselbst sie auf 48 Decimalen berechnet sind.

= 0.57721 56649 019258.

Mit viel wenigern Gliedern der Reihe (2) reicht man aus, wer man für p einen größern Werth nimmt, z. B. 5. Dann muss na sich freilich erst die Mühe geben, die Werthe von  $\binom{1}{2}^m + \binom{1}{2}^m +$ 

$s_{2}^{(s)} = 0.18132$	2955 <b>7</b> ·	371153
s(1) = 0.01639	48661	225573
s(5) = 0.00197	13046	987925
$s_s^{(s)} = 0.00026$	<b>5</b> 9663	059214
$s_{\epsilon}^{(s)} = 0.00003$	81792	469662
$s^{(2)} = 0.00000$	56948	548451
$s_a^{(s)} = 0.00000$	08716	186059
$s_{s}^{(s)} = 0.00000$	01358	653913

$$s_{10}^{(s)} = 0.00000 \ 00214 \ 656932$$
 $s_{10}^{(s)} = 0.00000 \ 00034 \ 262708$ 
 $s_{10}^{(s)} = 0.00000 \ 00005 \ 512400$ 
 $s_{10}^{(s)} = 0.00000 \ 00000 \ 992429$ 
 $s_{10}^{(s)} = 0.00000 \ 00000 \ 145203$ 
 $s_{10}^{(s)} = 0.00000 \ 00000 \ 003867$ 
 $s_{10}^{(s)} = 0.00000 \ 00000 \ 000038$ 
 $s_{10}^{(s)} = 0.00000 \ 00000 \ 00000$ 

Die letzte Decimale ist übrigens unsicher-

Für p=5 wird nun die Formel (2)

$$C = 0.49157 38641 052783 + \frac{1}{2}s_2^{(5)} - \frac{1}{2}s_4^{(5)} + \frac{1}{4}s_4^{(5)} - \dots$$

Geht man bis zur 16ten Potenz incl., so wird der Fehler  $\Delta < \frac{1}{2} \frac{A_{i}^{(t)}}{A_{i}^{(t)}}$ d. i.  $< 0.00000 \ 000000 \ 0000037$ , und man erhält also 14 richtige Decimalen. Die Rechnung giebt

$$\frac{1}{2}s_{2}^{(s)} + \frac{1}{4}s_{3}^{(s)} + \dots + \frac{1}{16}s_{3}^{(s)} = 0.09116 07783$$
 $\frac{1}{2}s_{2}^{(s)} + \frac{1}{2}s_{3}^{(s)} + \dots + \frac{1}{15}s_{3}^{(s)} = 0.00551 89776$ 
Diff. = 0.08564 18007 962579.

$$l(1+x) = \frac{x}{1+x} + \frac{1}{2} \left(\frac{x}{1+x}\right)^2 + \frac{1}{3} \left(\frac{x}{1+x}\right)^3 + \cdots$$

rhält man dann

$$-v_{4} = \frac{1}{4} \left(\frac{1}{p+1}\right)^{2} + \frac{1}{4} \left(\frac{1}{p+1}\right)^{3} + \frac{1}{4} \left(\frac{1}{p+1}\right)^{4} + \dots$$

$$-v_{2} = \frac{1}{2} \left(\frac{1}{p+2}\right)^{2} + \frac{1}{3} \left(\frac{1}{p+2}\right)^{3} + \frac{1}{4} \left(\frac{1}{p+2}\right)^{4} + \dots$$

$$-v_{3} = \frac{1}{2} \left(\frac{1}{p+3}\right)^{2} + \frac{1}{3} \left(\frac{1}{p+3}\right)^{3} + \frac{1}{4} \left(\frac{1}{p+3}\right)^{4} + \dots$$

elglich, in vertikaler Richtung summirend, wie es hier erlaubt ist,  $-(v_1 + v_2 + v_3 + ...) = \frac{1}{2}s_1^{(p)} + \frac{1}{4}s_1^{(p)} + \frac{1}{4}s_2^{(p)} + ...,$  und

(4) 
$$C=1+\frac{1}{2}+\frac{1}{3}+....+\frac{1}{p}-lp-\frac{1}{2}s_1^{(p)}-\frac{1}{3}s_1^{(p)}-\frac{1}{4}s_2^{(p)}-....$$

ddirt man hiezu die Gleichung (2)

$$C=1+\frac{1}{2}+\frac{1}{4}+\ldots+\frac{1}{p}-l(p+1)+\frac{1}{2}s_{2}^{(p)}-\frac{1}{3}s_{2}^{(p)}+\frac{1}{4}s_{2}^{(p)}-\ldots;$$

kommt

Die vorhergehenden Methoden reichen, wie man sieht, volländig aus, um C auf 14 Decimalen zu berechnen. Wollte man ehr Stellen haben, so müsste man die Potenzsummen auf mehr s 16 Decimalstellen berechnen. Inzwischen ist aber bekannt nug, dass es noch viele andere stark convergirende Reihen für giebt, deren Anwendung zu einer äusserst grossen Genauigkeit hrt. Dahin gehört z. B. die halbconvergente Reihe

$$C=1+\frac{1}{2}+\frac{1}{3}+...+\frac{1}{p}-lp-\frac{1}{2p}+\frac{1}{2p^2}-\frac{1}{2p^2}+\frac{1}{2p^4}+\frac{1}{2p^6}-....,$$

B, B, B,.... die auf einander folgenden Bernoullischen Zaha sind. Mascheroni findet C mittelst dieser Reihe auf 32 Denalen, indem er p=100 setzt.

Uebrigens giebt es auch noch andere stark convergirende. Shen für  $C_2$ , in denen gleichfalls die Potenzsummen vorkommen. Les der Gleichung z. B.

$$l\Gamma(x+1) = -Cx + x - l(1+x) + \frac{1}{2}x^2s_2 - \frac{1}{8}x^3s_3 + \dots$$
with man für  $x = \frac{1}{8}$ :

Es ist nun meine Aufgabe, den Unterschied der Größer-lp vom wahren Werthe des C, wenn p einen bestimmten Werhält, auf eine für die Rechnung bequeme Art zu bestimm Zu dem Ende sei  $1+\frac{1}{2}+\frac{1}{3}+\dots+\frac{1}{n}-lp=C_p$ ; dann kommt

$$C_{p+1} - C_p = \frac{1}{p+1} - l(1 + \frac{1}{p}),$$

$$C_{p+2} - C_{p+1} = \frac{1}{p+2} - l(1 + \frac{1}{p+1}),$$

$$C_{p+k}-C_{p+k-1}=\frac{1}{p+k}-l(1+\frac{1}{p+k-1});$$

also durch Addition zu beiden Seiten

$$C_{p+k} - C_p = \frac{1}{p+1} - l(1 + \frac{1}{p}) + \frac{1}{p+2} - l(1 + \frac{1}{p+1} + \dots + \frac{1}{p+k} - l(1 + \frac{1}{p+k-1}),$$

oder, für Cp seinen Werth gesetzt,

$$C_{p+k} = 1 + \frac{1}{2} + \dots + \frac{1}{p} - l(p+1) + \frac{1}{p+1} - l(1 + \frac{1}{p+1}) + \frac{1}{p+2} - l(1 + \frac{1}{p+2}) + \dots + \frac{1}{p+k-1} - l(1 + \frac{1}{p+k-1}) + \frac{1}{p+k}$$

Setzt man nun  $k=\infty$ , wobei  $C_{p+k}$  in C übergeht, so erhält m die unendliche Reihe

(1) 
$$C=1+\frac{1}{2}+\frac{1}{3}+\dots+\frac{1}{p}-l(p+1)+u_1+u_2+u_3+\dots$$

wo

$$\begin{cases} u_1 = \frac{1}{p+1} - l(1 + \frac{1}{p+1}), \\ u_2 = \frac{1}{p+2} - l(1 + \frac{1}{p+2}), \\ u_3 = \frac{1}{p+3} - l(1 + \frac{1}{p+3}), \end{cases}$$

Die Reihe 24, 24, 22, .... ist convergent, wie sich aus d vorgehenden Betrachtung unmittelbar ergiebt; es erhellet d übrigens auch auf nachstehende Weise. Durch Entwickelung d Logarithmus findet man

$$\frac{1}{p+k} - l(1 + \frac{1}{p+k}) = \frac{1}{2} \cdot \left(\frac{1}{p+k}\right)^2 - \frac{1}{3} \cdot \left(\frac{1}{p+k}\right)^3 + \dots,$$

Iglich ist offenbar  $u_k < \frac{1}{2} \cdot \left(\frac{1}{p+k}\right)^2$ , und hieraus, so wie aus em Umstande, dass die Reihe  $\left(\frac{1}{p+1}\right)^2$ ,  $\left(\frac{1}{p+2}\right)^2$ ,  $\left(\frac{1}{p+3}\right)^2$ ,... onvergent ist, ergieht sich die Convergenz der Reihe  $u_1, u_2, u_3, \ldots$  biese Convergenz geht aber nur langsam von Statten, und um eshalb eine stärker convergirende Reihe zu erhalten, löse man ie Glieder  $u_1, u_2, u_3, \ldots$  in unendliche convergirende Reihen auf nd summire die resultirende Doppelreihe dadurch, dass man sie 1 eine andere einfache Reihe umgestaltet.

Um aber  $u_k$  in eine unendliche Reihe zu verwandeln, kann ian mehrere Formeln anwenden. Zuerst giebt die Anwendung er Formel  $l(1+x)=x-\frac{1}{2}x^2+\frac{1}{3}x^3-....(-1\leqslant x\leqslant 1)$ :

$$u_k = \frac{1}{2} \cdot \left(\frac{1}{p+k}\right)^2 - \frac{1}{3} \left(\frac{1}{p+k}\right)^3 + \frac{1}{4} \left(\frac{1}{p+k}\right)^4 - \dots,$$

90

$$\begin{cases} u_{1} = \frac{1}{2} \left( \frac{1}{p+1} \right)^{3} - \frac{1}{3} \left( \frac{1}{p+1} \right)^{3} + \frac{1}{4} \left( \frac{1}{p+1} \right)^{4} - \cdots \\ u_{2} = \frac{1}{2} \left( \frac{1}{p+2} \right)^{2} - \frac{1}{3} \left( \frac{1}{p+2} \right)^{3} + \frac{1}{4} \left( \frac{1}{p+2} \right)^{4} - \cdots \\ u_{3} = \frac{1}{2} \left( \frac{1}{p+3} \right)^{2} - \frac{1}{3} \left( \frac{1}{p+3} \right)^{3} + \frac{1}{4} \left( \frac{1}{p+3} \right)^{4} - \cdots \end{cases}$$

Man sieht hieraus, dass sämmtliche Vertikalreihen convergent nd, dass ferner auch ihre Summen eine convergente Reihe bilen; allein keineswegs darf hieraus im Allgemeinen geschlossen erden, dass die Summe der letztern Reihe der Summe  $u_1+u_2+u_3+\dots$  eich sein muss \*). In unserm Falle ist dieser Schluss indessen

$$\frac{1}{3}(1-\frac{1}{3})-\frac{1}{3}(1-\frac{1}{3}), \frac{1}{3}(1-\frac{1}{3})-\frac{1}{4}(1-\frac{1}{4}), \frac{1}{4}(1-\frac{1}{4})-\frac{1}{3}(1-\frac{1}{5}),...$$

$$\frac{1}{3}(1-\frac{1}{3})^2-\frac{1}{3}(1-\frac{1}{3})^3, \frac{1}{3}(1-\frac{1}{3})^3-\frac{1}{4}(1-\frac{1}{4})^3, \frac{1}{4}(1-\frac{1}{4})^3-\frac{1}{3}(1-\frac{1}{5})^3,...$$

$$\frac{1}{3}(1-\frac{1}{3})^3-\frac{1}{3}(1-\frac{1}{3})^3, \frac{1}{3}(1-\frac{1}{3})^3-\frac{1}{4}(1-\frac{1}{4})^3, \frac{1}{4}(1-\frac{1}{4})^3-\frac{1}{5}(1-\frac{1}{3})^3,...$$

<sup>\*)</sup> Die Theorie der Convergenz der Doppelreihen ist nach den Vorbeiten Cauchy's keineswegs als abgeschlossen zu betrachten, indem suchy (Cours d'Analyse p. 537 ff.) blos den Fall in Betracht gezogen, se die sämmtlichen Horizontalreihen. und die Beihe ihrer Summen avergent sind, und diese doppelte Eigenschaft noch bestehen bleibt, enn alle Glieder der Doppelreihe auf ihre numerische erthe reducirt werden. Findet die letzte Bedingung nicht statt, führt die weitere Untersuchung, mit der ich jetzt beschäftigt bin, f anscheinend sehr merkwürdige Besultate, von denen ich hier folndes hervorhebe. Die Doppelreihe sei

$$\begin{split} l(1+\frac{1}{p+n}) - \frac{2p+2n-1}{(p+n)(2p+2n+1)} &= \frac{1}{p+n} - \frac{2p+2n-1}{(p+n)2p+2n+1)} \\ &- \frac{1}{4} \cdot \left(\frac{1}{p+n}\right)^2 + \frac{1}{4} \cdot \left(\frac{1}{p+n}\right)^3 - \dots \\ &= \frac{2}{(p+n)(2p+2n+1)} - \frac{1}{4} \cdot \left(\frac{1}{p+n}\right)^2 + \frac{1}{4} \cdot \left(\frac{1}{p+n}\right)^4 - \dots , \end{split}$$

und folglich, wie man leicht findet,

$$l(1+\frac{1}{p+n})-\frac{2p+2n-1}{(p+n)(2p+2n+1)} \le \frac{2}{(p+n)(2p+2n+1)}.$$

Die Glieder der in Rede stehenden Reihe sind also kleiner als die der convergenten Reihe

$$\frac{2}{(p+1)(2p+3)}$$
,  $\frac{2}{(p+2)(2p+5)}$ ,  $\frac{2}{(p+3)(2p+7)}$ , ....

weshalb die Reihe selbst ebenfalls convergirt.

Nach der obigen Doppelreihe ist also, wenn man in vertikaler Richtung summirt:

$$C=1+\frac{1}{2}+\frac{1}{3}+....+\frac{1}{p}-l(p+1)+\Sigma\frac{1}{(p+n)(2p+2n+1)}$$
$$-\frac{2}{3}\Sigma\left(\frac{1}{2p+2n+1}\right)^{3}-\frac{2}{5}\Sigma\left(\frac{1}{2p+2n+1}\right)^{5}-....,$$

wo die Summe  $\Sigma$  sich von n=1 bis  $n=\infty$  erstreckt. Die Summe  $\Sigma_{(p+n)(2p+2n+1)}$  lässt sich auf eine endliche Reihe zurück

$$= \frac{1}{1.3} + \frac{1}{2.5} + \frac{1}{3.7} + \dots + \frac{1}{p(2p+1)} + \frac{1}{(p+1)(2p+3)} + \text{ in inf.}$$

$$- \left\{ \frac{1}{1.3} + \frac{1}{2.5} + \dots + \frac{1}{p(2p+1)} \right\},$$

und der Minuendus dieser Differenz (
$$\sigma$$
) ist bekanntlich =2(1- $R$ ); folglich hat man 
$$\sum_{n=1}^{n=\infty} \frac{1}{(p+n)(2p+2n+1)} = 2(1-l2) - \frac{1}{1 \cdot 3} - \frac{1}{2 \cdot 5} - \frac{1}{3 \cdot 7} - \dots - \frac{1}{p(2p+1)}$$
 also 
$$C = 1 + \frac{1}{2} + \dots + \frac{1}{p} - l(p+1) + 2(1-l2) - \frac{2}{3} \mathcal{E} \left(\frac{1}{2p+2n+1}\right)^{3}$$

$$C=1+\frac{1}{2}+....+\frac{1}{p}-l(p+1)+2(1-l2)-\frac{2}{3}\Sigma\left(\frac{1}{2p+2n+1}\right)^{3}$$

$$-\frac{2}{5}\Sigma\left(\frac{1}{2p+2n+1}\right)^{3}-....-\frac{1}{1\cdot 3}-\frac{1}{2\cdot 5}-....-\frac{1}{p(2p+1)}$$

Man hat

$$x\cos\varphi + \frac{1}{2} \cdot \frac{1}{2}x^2\cos2\varphi + \frac{1}{3} \cdot \frac{1 \cdot 3}{2 \cdot 4}x^3\cos3\varphi + \frac{1}{4} \cdot \frac{1 \cdot 3 \cdot 5}{2 \cdot 4 \cdot 6}x^4\cos4\varphi + \dots \text{ in inf.}$$

$$= 2 - 2\sqrt{1 - 2x\cos\varphi + x^2} \cdot \cos\frac{\psi}{2},$$

$$\begin{split} x\sin\varphi + \frac{1}{2} \cdot \frac{1}{2} \, x^2 \sin 2\varphi + \frac{1}{3} \cdot \frac{1 \cdot 3}{2 \cdot 4} \, x^3 \sin 3\varphi + \frac{1}{4} \cdot \frac{1 \cdot 3 \cdot 5}{2 \cdot 4 \cdot 6} x^4 \sin 4\varphi + \dots \text{ in inf.} \\ = 2 \sqrt{1 - 2x \cos\varphi + x^2} \cdot \text{s i } \frac{\psi}{2}; \end{split}$$

worin \u03c4 bestimmt wird durch

$$\cos\psi = \frac{1 - x\cos\varphi}{\sqrt{1 - 2x\cos\varphi + x^2}}, \ \sin\psi = \frac{x\sin\varphi}{\sqrt{1 - 2x\cos\varphi + x^2}}$$

und zwischen 0 und  $2\pi$  liegt. x>0 und <1; auch darf x=1 sein, wenn weder  $\sin^2\varphi$ , noch  $\cos^2\varphi$  gleich 1 ist.

#### V.

Unter den gleichen Bedingungen hat man:

$$x\cos\varphi + \frac{1}{1 \cdot 2}x^2\cos2\varphi + \frac{1}{2 \cdot 3} \cdot \frac{1}{2}x^3\cos3\varphi + \frac{1}{3 \cdot 4} \cdot \frac{1 \cdot 3}{2 \cdot 4}x^4\cos4\varphi + \dots \text{ in inf.}$$

$$= 3x\cos\varphi - \frac{4}{3} + \frac{4}{3}(1 - 2x\cos\varphi + x^2)^{\frac{1}{3}} \cdot \cos\frac{1}{2}\psi,$$

$$x\sin\varphi + \frac{1}{1 \cdot 2}x^2\sin2\varphi + \frac{1}{2 \cdot 3} \cdot \frac{1}{2}x^3\sin3\varphi + \frac{1}{3 \cdot 4} \cdot \frac{1 \cdot 3}{2 \cdot 4}x^4\cos4\varphi + \dots \text{ in inf.}$$

$$= 3x\sin\varphi - \frac{4}{3}(1 - 2x\cos\varphi + x^2)^{\frac{3}{2}}\sin\frac{\pi}{2}\psi.$$

## XXXII. Miscellen.

# Bemerkung zu der Abhandlung Nr. I. in Thi X. S. 2. Z.? Vom Herausgeber.

Bei der Angabe des Coefficienten der terrestrischen St brechung nach verschiedenen Beobachtern in der Note a S. 2. habe ich den Begriff dieses Coefficienten in dem Sim Gauss genommen, worüber man Archiv. Thl. I. S. 76. vergl kann. Um jedoch jedem Missverständnisse vorzubeugen, be ich, dass in den Lehrbüchern der Geodäsie gewöhnlich die ten der a. a. O. angegebenen Grössen der Coefficient der ter schen Refraction genannt werden, indem man nämlich der kel am Mittelpunkte der Erde nur mit diesen Hälften multig muss, um die terrestrische Refraction zu erhalten, was Alle einer blossen Ansicht von Thl. I. S. 76. sogleich verstä werden wird.

Weil sich erwarten liess, dass über die in Thl. IX. S. § Archivs bei Gelegenheit der Lehre von dem Obelisken von i einer analytischen Behandlung benutzte stereometrische Ai mir eine grössere Anzahl von Mittheilungen zugehen würde der im Archiv dargebotene Raum meistens sehr beschränk so habe ich über diese Aufgabe, mit Ausnahme des in T. Nr. V. abgedruckten Aufsatzes des Herrn Oberlehrers Se witz in Heiligenstadt, bis jetzt geschwiegen, darf nun aber länger anstehen, die mir gemachten Mittheilungen, unter A des Datums der Einsendung, nach und nach abdrucken zu lalle diese Mittheilungen abdrucken zu lassen, müchte nicht rathsam sein, da natürlich dabei viele Wiederholtunge kommen müssten, was ich, wenigstens zum Theil, die ge Leser des Archivs schon bei den folgenden Mittheilungen zu entschuldigen bitte. Wenn ich mehr mittheile, als ich eigentlich für nöthig halte, so geschieht dies nur, um geg

zehrten Herren Einsender so wenig als möglich eine Ungerechzkeit zu begehen, was bei der Herausgabe eines Journals leider weilen nicht ganz zu vermeiden ist, weshalb ich daher, wenn geschehen sein sollte, nur um Verzeihung und Nachsicht bitn kann.

## chreiben des Herrn Fabriken-Kommissionsraths A. Brix zu Berlin an den Herausgeber.

In dem mir so eben zugegangenen ersten Hefte vom 9ten Bande bres geschätzten Archivs finde ich zwei Aufsätze aus Ihrer Feder, emlich über den Satz von dem Inhalte der Obelisken, und über ie Entstehung der Körper dieser Art. Beide Aufsätze behandeln emnach einen Gegenstand, der mich um so mehr interessirt, als h bereits vor einer Reihe von Jahren darin gearbeitet habe, wennleich die von mir gesundenen Resultate erst nach Mittheilung er von Herrn Koppe gesundenen Formel für den Inhalt der belisken im 25sten Bande S. 129. des Crelle'schen Journals k reine und angewandte Mathematik (conf. auch S. 130—148. ss Anhangs zur 2ten Auflage meiner Statik) veröffentlicht woren sind. Es ist nicht meine Absicht, hier auf einen Prioritätstreit einzugehen, obgleich es mir leicht wäre, durch die Hefte winer Zuhörer den Beweis zu liefern, dass meine Resultate schon wehrere Jahre vor Herrn Koppe's Mittheilung der oben genann-m Formel da waren, auch Herr Koppe selbst öffentlich aner-annt hat, dass ihm die Benennung "Obelisken" von dem taklichen Geheimen Ober-Regierungsrath, Herrn Beuth, Excelmz, angegeben worden sei. Dass sie von mir herrührt, könnten Henfalls die Ministerial-Akten beweisen, wenn darauf irgend ein lewicht zu legen wäre. Ich meinerseits lege kein solches Gewicht arauf, und bin daher weit davon entsernt, Herrn Koppe die ihm ktisch gebührende Priorität bestreiten zu wollen; dagegen kann ih nicht leugnen, dass es mich einigermassen überrascht hat, ei Anführung der Arheiten der Herren Koppe, Steweigen übertetschneider die meinigen so gänzlich mit Stillschweigen überangen zu sehen \*). Kann und darf auch ein Mitarbeiter an Ihrem irchiv nicht mehr Anspruch auf Gerechtigkeit von Ihrer Seite achen, als irgend ein anderer, so hat dieser Mitarbeiter als olcher doch auch eben so wenig mehr Anspruch auf gänzliches moriren seiner Leistungen, wenn die seiner Concurrenten geannt werden.

Nach dieser Expectoration, die Sie meiner menschlichen chwachheit zu Gute halten wollen, erlauben Sie mir noch eine emerkung in Bezug auf Ihren zweiten Aufsatz.

<sup>\*)</sup> Der Herausgeber kann deshalb Herrn Brix, mit dem er seit lanz Zeit in den freundschaftlichsten Beziehungen zu stehen die Ehre d die Freude gehabt hat, und noch hat, nur um Verzeihung bitten.

Sie tadeln darin, und gewiss mit Recht, dass man nach der Erklärung der Obelisken, ohne sich um deren Realität weiter zu kümmern, sogleich einige Eigenschaften derselben bewiesen und dann mit einer gewissen Eilfertigkeit den körperlichen Inhalt — und die Lage des Schwerpunktes, hätten Sie mit Rücksicht auf meine Abhandlung im Crelle'schen Journal hinzusetzen können — zu bestimmen gesucht habe, wahrscheinlich, um nur recht bald etwas Anwendbares für die Praxis zu gewinnen. In der That war letzteres bei meiner Behandlung des fraglichen Gegenstandes der nächste Zweck, was schon darin seine Erklärung findet, weil ich durch die Praxis eben auf ihn geführt wurde. Nichtsdestoweniger habe ich mich ebenfalls des von Ihnen gerügten Verstosses gegen die euklidische Strenge theilhaftig gemacht, und deshalb beeile ich mich, diese Sünde so viel wie möglich wieder gut zu machen, indem ich Ihnen Folgendes zur beliebigen Benutzung für Ihr Archiv mittheile.

Ich schliesse mich der Verstellungsweise an, welche Sie S. 89. Ihres Archivs von der Entstehung eines Obelisken geben. Denkt man sich demgemäss durch die Eckpunkte eines ebenen Polygons  $A_1A_2A_3....A_n$  beliebige, nicht in die Ebene des Polygons fallende gerade Linien  $L_1$ ,  $L_2$ ,  $L_3$ ,.... $L_n$  so gelegt, dass jede von ihnen die nächstvorhergehende schneidet, so kann man diese Linien als die Seitenkanten eines seiner Länge nach vorläufig noch unbegrenzten Obelisken betrachten, dasern sich beweisen lässt, dass die letzte Linie  $L_n$ , welche die vorletzte  $L_{n-1}$  schneidet, eine solche Lage hat, dass sie zugleich die erste  $L_1$  schneiden muss. Es kömmt also nur auf den Nachweis der Möglichkeit an, durch den im Raum gegebenen Punkt  $A_n$  eine gerade Linie  $L_n$  so zu legen, dass sie zwei andere im Raum gegebene Geraden  $L_1$  und  $L_{n-1}$  schneidet, d. h. mit jeder von diesen in einer Ebene liegt.

Sie geben nun von diesem letzteren Problem eine elegante Auflösung im analytischen Gewande, und wiederholen am Schlusse den Wunsch, dass eine Auflösung bloss durch Konstruction gefunden werden möge, damit dieselbe in den Elementen der Stereometrie Platz finden könne. Irre ich nicht, so dürfte die folgende Lösung geeignet sein, dieses Bedürfniss genügend zu befriedigen:

Eine im Raum gegebene Gerade und ein ausserhalb derselben gegebener Punkt bestimmen allemal die Lage einer Ebene. Man lege daher durch die Linie  $L_{n-1}$  und den Punkt  $A_n$  eine Ebene, dann durch  $L_1$  und  $A_n$  eine zweite Ebene, so geben beide Ebenen eine gerade Durchschnittslinie  $L_n$ , welche die gesuchte ist. Denn sie geht durch den Punkt  $A_n$  und schneidet, hinreichend verlängert, die Linien  $L_1$  und  $L_{n-1}$ , oder ist mit letzteren parallel.

Berlin, den 28sten Januar 1847.

# Auflösung einer Aufgabe, auf welcher die Realität der Obelisken beruht.

Von Herrn Dr. Schellen, Lehrer der Mathematik an der Realschule zu Düsseldorf.

Im ersten Hefte des IX. Theiles S. 89. dieser Zeitschrift stellt der Herausgeber derselben bei Gelegenheit der Untersuchung über die Realität der Koppeschen Obelisken die Aufgabe: "Wenn zwei gerade Linien im Raume und ein in keiner derselben liegender Punkt gegeben sind, durch diesen Punkt eine die beiden gegebenen geraden Linien schneidende") gerade Linie zu legen.

Wir sind durchaus der Ansicht des Herausgebers, dass diese Aufgabe und der Nachweis ihrer Auflösbarkeit der Theorie der Obelisken vorangehen muss. Die von jenem gegebene analytische Auflösung kann natürlich in den Elementarbüchern der Stereometrie keine Aufnahme finden. Wir theilen daher folgende Auflösung biger. Aufgabe mit, welche nur gewöhnliche stereometrische Kenntaisse voraussetzt.

Die beiden gegebenen Linien im Raume bezeichnen wir mit **4 und B**, den gegebenen Punkt mit O. Wir unterscheiden nun sogleich mehrere Fälle:

- 1) die beiden Linien A und B sind parallel;
  - a) der Punkt O liegt in der Ebene dieser Parallelen A und B,
  - b) der Punkt O liegt ausserhalb der Ebene dieser Parallelen A und B.

Im Falle a) lassen sich offenbar unzählig viele Linien von der verlangten Beschaffenheit ziehen.

Im Falle b) ziehe man durch Ozu einer der gegebenen Linien d oder B eine Parallele, so ist diese die verlangte Linie, denn bie schneidet die gegebenen Linien im Unendlichen.

- 2) Die beiden gegebenen Linien A und B sind nicht parallel und liegen
  - a) in einer Ebene,
  - b) nicht in einer Ebene.

''' Im Falle a) mag der Punkt O in der Ebene der A und B liegen icht: die gesuchte Linie wird diejenige sein, welche den Punkt O mit dem Durchschnittspunkte der Linien A und B verbindet.

Der letztere Fall b) ist der allgemeinere, und auf ihn beziehen lich die folgenden Untersuchungen.

<sup>\*)</sup> Dieses Wort in dem Sinne, dass der Parallelismus nicht ausgeehlossen ist.

In Taf. VI. Fig. 7. sind die gegebenen Linien A und B, der gegebene Punkt O. Dieser Punkt O liegt mit A offenbar in einer und derselben Ebene; wir legen nun durch O eine, die beiden Linien A und B schneidende Ebene, oder wir ziehen Oa beliebig nach A, ebenso Ob beliebig nach B und verbinden a mit b. Jede durch O gehende, die Linie A schneidende Gerade liegt in der Ebene OaA, welche die Ebene des Papiers sein mag. Soll also eine solche Gerade auch noch die Linie B schneiden, so muss sie durch denjenigen Punkt der Ebene OaA gehen, in welchem die Linie B dieser Ebene begegnet. Es könnte nun der Fall sein, dass die Linie B diese Ebene OaA nicht träfe, sondern ihr parallel wäre: dann hätte man aber nur durch O in der Ebene OaA zur Linie B eine Parallele zu ziehen, welche offenbar die verlangte Linie wäre. Im Allgemeinen schneidet aber die Linie B die Ebene OaA und der Treffpunkt sei x. Wäre dieser Punkt gefunden, so würde die gesuchte Linie offenbar die Linie Ox sein. Man kann nun entweder den Punkt x selbst oder, noch einfacher, die Richtung der Linie xO auf folgende Weise bloss durch Construction finden.

Der Kürze wegen bezeichnen wir die Ebene Oab mit (G). Ebene Oax, oder was dasselbe ist, Ebene OaA mit (A), Ebene axB mit (B) und endlich Ebene Oxb mit (C); so sind von den drei Ebenen (G), (C), (B) die ebenen Winkel resp.  $\angle abO$ ,  $\angle xbO$ ,  $\angle xba$  an der körperlichen Ecke b bekannt, also kann man die drei Neigungswinkel

1) der Ebenen (G) und (B) an der Kante 
$$ab$$
 2) , , , (G) ,, (C) ,, ,, ,, Ob 3. , , (B) ,, (C) ,, ,, ,,  $xb$  ....(I)

durch eine Construction in der Ebene (graphisch) finden \*).

Gehen wir nun zur körperlichen Ecke O, so sind daran gegeben

- 1) der ebene Winkel aOb,
- 2) der Neigungswinkel der Ebenen (G) und (C) an der Kante Ob, (I, 2) ... (II)
- 3) der Neigungswinkel der Ebenen (G) und (A) an der Kante Oa.

Denn um diesen letzten Winkel zu erhalten, brauchen wir nur O und O mit einem beliebigen Punkte der Linie O (z. B. mit O) verbinden, so sind die drei ebenen Winkel der Ecke O, nämlich O O0, O0, O0, O0, bekannt, und es lässt sich daraus der Neigungswinkel der Ebenen (O0) und (O0) construiren \*). Aber aus der O0 Daten (O0), nämlich zweien Neigungswinkeln und dem zwischen liegenden ebenen Winkel einer körperlichen Ecke O0, lassen sich die andern ebenen Winkel durch Construction finden \*\*). Als

") Ebendaselbst §. 104.

<sup>\*)</sup> Grunert, Lehrb. der Mathem. Theil. II. Stereom. §. 101.

kann der ebene Winkel aOx, d. h. die Neigung der gesuchten Linie gegen die bekannte Richtung Oa gefunden werden.

Den 17ten Februar 1847.

Eine Bemerkung zu Nr. X. im 1sten Hefte des 9ten Bandes. Von Herrn M. Füldner, Gymnasiallehrer zu Neu-Strelitz.

Der Herr Herausgeber dieses Archivs macht darauf aufmerknam, dass man, um die Möglichkeit des Obelisken darzuthun, die
Aufgabe zu lösen habe: "wenn zwei gerade Linien im Raume
und ein in keiner derselben liegender Punkt gegeben sind, durch
diesen Punkt eine die beiden gegebenen geraden Linien schneidende gerade Linie zu legen." Da hiebei der Parallelismus natürlich nicht ausgeschlossen ist, so wäre die Aufgabe wohl präciser
so zu stellen: "wenn zwei gerade Linien im Raume und ein in
keiner derselben liegender Punkt gegeben sind, durch diesen Punkt
dine gerade Linie zu legen, welche mit jeder der gegebenen in
einer Ebene liegt." Eine ganz elementare synthetische Auflösung
Auf folgende: Durch den gegebenen Punkt und jede der gegebemen geraden Linie ist eine Ebene bestimmt, welche beide Ebenen
sich in einer geraden Linie schneiden müssen, da sie beide durch
denselben Punkt gelegt sind. Die Durchschnittslinie ist die verlangte, wie sogleich erhellt. Liegen die beiden gegebenen Linien
im derselben Ebene, so ist die Durchschnittslinie entweder mit
beiden parallel, wenn sie nämlich selbst parallel sind, oder geht
durch den Durchschnittspunkt beider, wenn sie convergent sind,
wie dies ja in jedem Lehrbuche der Stereometrie bewiesen wird.
Der ebenfalls noch mögliche Fall, dass die beiden gegebenen
Linien und der gegebene Punkt in derselben Ebene liegen, wird
durch die Natur des Obelisken ausgeschlossen. Aus Obigem erbeilt zugleich auch noch, dass die drei Seitenkanten des dreiseiLigen Obelisken immer in einen Punkt zusammenlaufen, der dreilichtige Obelisk also immer eine abgekürzte Pyramide ist.

Den 31sten März 1847.

Synthetische Lösung der im Archiv Band IX. Seite 89. gestellten Aufgabe.

Herrn Fischer, Lehrer der Mathematik an der Gewerbschule zu Bayreuth.

Aufgabe. Zwei Gerade und ein Punkt ausser denselben bind gegeben, man soll eine dritte Gerade durch den Punkt legen, beiche die ersten beiden Linien schneidet.

Lösung I. Man lege durch jede einzelne Gerade und den Punkt eine Ebene und bestimme die Durchschnittslinie beider Ebenen, so ist diese letzte Linie die gesuchte.

Lösung II. Man lege durch den Punkt und eine Gerade eine Ebene, bestimme den Durchgangspunkt der anderen Geraden durch die Hilfsebene und verbinde den gefundenen Punkt mit dem gegebenen, so hat man die verlangte Gerade.

#### Besondere Betrachtungen.

Obige Lösung wird auf das Postulat, durch zwei Punkte eine Gerade zu legen, zurückgeführt, wenn die gegebenen Geraden sich schneiden; die Lösung wird unbestimmt, wenn die gegebenen Geraden und der Punkt mit ihnen in einerlei Ebene liegen; sie wird endlich unmöglich

- a) wenn die durch eine Gerade und den Punkt gelegte Ebene zur anderen Geraden parallel wird: die gesuchte ist dann parallel zur zweiten gegebenen;
- b) wenn die zwei Geraden parallel sind und der gegebese Punkt ausser ihrer Ebene liegt: die gesuchte ist parallel zu beiden gegebnen.

Anmerkung. Die Aufgabe gehört nothwendig in die Elemente der Geometrie und zu einer ganzen Gruppe von Aufgabes, von denen man bisher nur die einzige behandelte: eine Gerade inden, welche zu zwei gegebenen (gekreuzten) Geraden senkrecht in

Den 31sten Januar 1848.

Anmerkung des Herausgebers. In dem Augenblicke, we die ses Heft geschlossen wird, geht mir eine ausführliche sehr schöne Ab handlung des Herrn Prof. Dr. Matzka zu Tarnow in Galizien übe diesen Gegenstand zu, welche denselben sehr vollständig erledigt; die Abhandlung wird in einem der nächsten Hefte erscheinen.

## Berichtigung.

In Thl. XI. Heft 1. S. 89. Z. 9. v. o. statt

$$N=\frac{1}{2}\left\{\frac{\sqrt{p}}{2}+\sqrt{h+\frac{p}{4}}\right\}$$

muss es heissen:

$$N=\frac{1}{2}\left\{\frac{\sqrt{p}}{2}-\sqrt{h+\frac{p}{4}}\right\}.$$

## XXXIII.

# Teber die Auflösung der Gleichungen des dritten Grades.

Von dem Herausgeber <sup>und dem</sup> andidaten Herrn W.S

Schulamts - Kandidaten Herrn W. Schlesicke zu Greifswald.

#### Einleitung.

Der Herausgeber des Archivs, welcher schon in zwei früheen Abhandlungen (Thl. VI. Nr. I. und Nr. LII.) von der Auflö-ung der cubischen Gleichungen gehandelt hat, kommt in dem vorliegenden Aufsatze noch einmal auf diesen viel besprochenen Gegenstand zurück. Die nächste Veranlassung zu diesem Aufatze gab die dem Herausgeber von einem seiner liebsten Schüler, lem in der Ueberschrift genannten jetzigen Schulamts-Kandidaten Berrn W. Schlesicke aus Königsberg i. Pr., bei Gelegenheit iner ganz anderen calculatorischen Arbeit, welche die Auflösung ubischer Gleichungen erforderte, gemachte Bemerkung, dass sich durch eine besondere Transformation einer vollständigen cubischen Gleichung sogleich eine quadratische Hülfsgleichung zu deren Auf-lösung erhalten lasse, ohne vorher das zweite Glied der cubischen Gleichung wegschaffen zu müssen. Es ist also die vorliegende Abhandlung ganz als eine Arbeit von uns beiden zu betrachten, md namentlich rührt die Grundidee allein von Herrn Schlesicke her. Was sonst dem einen oder dem anderen angehört, darüber wollen wir hier nicht in's Einzelne eingehen und am allerwenigsten mit einander rechten, da es bei einem schon so viel und so oft behandelten Gegenstande wohl gewiss nicht unsere Absicht sein kann, uns damit einen gewissen Ruhm zu erwerben, indem wir vielmehr nur wünschen, der Sache zu dienen, und vielleicht ein zweckmässiges Hülfsmittel für den Unterricht in der so wichtigen Lehre von den Gleichungen des dritten Grades den Lehrern darzubieten. Beschwerlich ist übrigens die Wegschaffung des zweiten Gliedes der cubischen Gleichungen, bevor man zu ihrer Auflösung übergehen kann, immer, wie Jeder wissen wird, wer sich viel mit der Auflösung solcher Gleichungen zu beschäftigen Ver-

Theil XI.

anlassung gehabt hat; und wenn daher auch freilich die schaffung dieses Gliedes bei unserer folgenden Auflösung lich nur umgangen ist, so dürfte dieselbe doch vielleicht in Beziehung einige Bequemlichkeit vor der gewöhnlichen Auf darbieten, worüber wir das Urtheil den Lesern anheim stell

G.

Die aufzulösende Gleichung des dritten Grades sei

1) 
$$x^3 + ax^2 + bx + c = 0$$
.

Wenn man in dieser Gleichung

2) 
$$x = \frac{u^2 - \frac{1}{3}au - \frac{1}{3}(b - \frac{1}{3}a^2)}{u}$$

setzt, und zugleich auf beiden Seiten der Gleichung mit  $u^3$  tiplicirt, so erhält man nach einigen leichten Reductione Gleichung

3) 
$$u^6 + (\frac{2}{37}a^3 - \frac{1}{3}ab + c)u^3 - \frac{1}{37}(b - \frac{1}{3}a^2)^3 = 0$$
,

welche, indem man

4) 
$$v=u^3$$

setzt, ferner zu der Gleichung

5) 
$$v^2 + (\frac{9}{27}a^8 - \frac{1}{3}ab + c)v - \frac{1}{37}(b - \frac{1}{3}a^2)^3 = 0$$

führt, so dass also durch diese Substitutionen die Auflösung gegebenen cubischen Gleichung 1) auf die Auflösung der qu tischen Gleichung 5) zurückgeführt ist.

Setzen wir aber der Kürze wegen

6) 
$$\begin{cases} A = \frac{2}{27}a^3 - \frac{1}{3}ab + c, \\ B = -\frac{4}{67}(b - \frac{1}{3}a^2)^3; \end{cases}$$

so erhält die quadratische Gleichung 5) die Form

7) 
$$v^2 + Av + \frac{1}{4}B = 0$$
,

und führt; auf bekannte Weise aufgelöst, wenn die beiden Weder Quadratwurzel aus  $A^2-B$  durch  $\pm C$  bezeichnet werden,

8) 
$$C^2 = A^2 - B$$

gesetzt wird, zu den beiden Wurzeln:

9) 
$$v = -\frac{1}{2}(A \mp C)$$
.

Daher haben wir nach 4) zur Bestimmung von u die Gleichur

10) 
$$u^3 = -\frac{1}{2}(A \mp C)$$

der

11) 
$$u^3 + \frac{1}{2}(A \mp C) = 0$$
.

Bezeichnen wir eine Wurzel dieser Gleichung durch  $u_1$ , so lass also

$$u_1^3 + \frac{1}{2}(A \mp C) = 0$$

st, und setzen allgemein

$$u^3+\frac{1}{2}(A\mp C)=U;$$

o ergiebt sich durch Subtraction

$$U=u^3-u_1^3=(u-u_1)(u^2+u_1u+u_1^2),$$

und die beiden anderen Wurzeln der Gleichung

$$U=u^3+\frac{1}{2}(A\mp C)=0$$

aussen also durch Auflösung der quadratischen Gleichung

$$u^2 + u_1 u + u_1^2 = 0$$

estimmt werden. Dadurch erhält man, wenn die beiden andern esuchten Wurzeln durch  $u_2$ ,  $u_3$  bezeichnet werden, ohne Schwieligkeit:

$$u_2 = -u_1 \cdot \frac{1 - \sqrt{3} \cdot \sqrt{-1}}{2}, u_3 = -u_1 \cdot \frac{1 + \sqrt{3} \cdot \sqrt{-1}}{2};$$

ass also die drei Wurzeln der cubischen Gleichung

$$u^{8} + \frac{1}{2}(A \mp C) = 0$$

>tzt

$$\begin{cases}
 u_1 = u_1, \\
 u_2 = -u_1 \cdot \frac{1 - \sqrt{3} \cdot \sqrt{-1}}{2}, \\
 u_3 = -u_1 \cdot \frac{1 + \sqrt{3} \cdot \sqrt{-1}}{2}
\end{cases}$$

md.

Bezeichnen wir aber die drei Wurzeln der Gleichung

$$u^3 + \frac{1}{2}(A - C) = 0$$

Erch 1, 1, 1, die drei Wurzeln der Gleichung

$$u^3 + \frac{1}{3}(A + C) = 0$$

trch 21, 22, 23; so ist nach dem Vorhergehenden

Hieraus sieht man, dass, wenn man eine Wurzel der Gleic

$$u^3 + \frac{1}{2}(A - C) = 0$$

in eine Wurzel der Gleichung

$$u^3 + \frac{1}{2}(A+C) = 0$$

multiplicirt, das Product nur

$$u_1u_1$$

oder .

$$-\frac{1}{u_1u_1}\cdot\frac{1-\sqrt{3}\cdot\sqrt{-1}}{2}$$
,

oder endlich

$$\cdot \qquad -\frac{1}{u_1} \underbrace{u_1}_{i_1} \cdot \frac{1 + \sqrt{3} \cdot \sqrt{-1}}{2}$$

sein kann.

Nun ist entweder

$$u_1 u_1 = -\frac{1}{3} (b - \frac{1}{3}a^2),$$

oder es ist nicht

$$u_1 u_1 = -\frac{1}{8}(b - \frac{1}{3}a^2).$$

Im letzteren Falle ist nach dem Obigen entweder

$$u_1 u_1 = \frac{1}{3} (b - \frac{1}{3}a^2) \cdot \frac{1 - \sqrt{3} \cdot \sqrt{-1}}{2}$$

oder es ist

$$u_1 u_1 = \frac{1}{8} (b - \frac{1}{8}a^2) \cdot \frac{1 + \sqrt{3} \cdot \sqrt{-1}}{2}$$

Ist aber

$$u_1u_1=\frac{1}{8}(b-\frac{1}{8}a^2).\frac{1-\sqrt{3}.\sqrt{-1}}{2}$$

so ist

,d. ´i.

$$u_1u_1$$
,  $\frac{1+\sqrt{3}.\sqrt{-1}}{2}$  =  $\frac{1}{8}(b-\frac{1}{6}a^2)$ ,

also

$$-u_1u_1.\frac{1+\sqrt{3}.\sqrt{-1}}{2}=-\frac{1}{8}(b-\frac{1}{3}a^2).$$

Ist dagegen

$$u_1u_1=\frac{1}{3}(b-\frac{1}{3}a^2).\frac{1+\sqrt{3}.\sqrt{-1}}{2}$$

**s**o ist

. i.

$$u_1u_1$$
.  $\frac{1-\sqrt{3}.\sqrt{-1}}{2}=\frac{1}{2}(b-\frac{1}{2}a^2)$ ,

lso

$$-\frac{1}{u_1}u_1.\frac{1-\sqrt{3}.\sqrt{-1}}{2}=-\frac{1}{3}(b-\frac{1}{3}a^2).$$

Hält man dies mit dem Obigen zusammen, so ergiebt sich auf anz unzweideutige Weise, dass es immer eine Wurzel der Gleichung

$$u^3 + \frac{1}{2}(A - C) = 0$$

nd eine Wurzel der Gleichung

$$u^3 + \frac{1}{3}(A+C) = 0$$

debt, deren Product

$$-\frac{1}{3}(b-\frac{1}{3}a^2)$$

Lassen wir nun  $u_1$  und  $u_1$  die Wurzeln der beiden in Rede behenden Gleichungen sein, deren Product  $-\frac{1}{3}(b-\frac{1}{3}a^2)$  ist, so also

17) 
$$u_1^1 u_1 = -\frac{1}{3}(b - \frac{1}{3}a^2)$$

t, so ist nach dem Obigen, wie leicht erhellet, auch

18) 
$$u_2 u_3 = -\frac{1}{4} (b - \frac{1}{3}a^2),$$

19) 
$$u_3 u_2 = -\frac{1}{3}(b - \frac{1}{3}a^2)$$
.

ch dem Obigen ist aber allgemein

$$x = \frac{u^2 - \frac{1}{3}au - \frac{1}{3}(b - \frac{1}{3}a^2)}{u}.$$

Also können wir

$$x = \frac{u_1^2 - \frac{1}{3}au_1^1 - \frac{1}{3}(b - \frac{1}{3}a^2)}{u_1}$$

setzen. Dann ist auch

$$x = \frac{u_1 u_1 (u_1 - \frac{1}{3}a) - \frac{1}{3}(b - \frac{1}{3}a^2) u_1}{u_1 u_1},$$

#### d. i. nach dem Vorhergehenden

$$x = \frac{\overset{1}{u_1} u_1 \, (\overset{1}{u_1} - \overset{1}{s} a) + \overset{1}{u_1} u_1 u_1}{\overset{1}{u_1} u_1},$$

also

$$x = -\frac{1}{3}a + u_1 + u_1$$

Ferner können wir

$$x = \frac{u_2^2 - \frac{1}{5}au_2^1 - \frac{1}{5}(b - \frac{1}{5}a^2)}{u_2}$$

setzen. Dann ist auch

$$x = \frac{u_2 u_3}{u_2 u_3} \frac{(u_2 - \frac{1}{3}a) - \frac{1}{3}(b - \frac{1}{3}a^2) u_3}{u_2 u_3},$$

#### d. i. nach dem Vorhergehenden

$$x\!=\!\!\frac{{\stackrel{\stackrel{1}{u}_{2}u_{3}}{u_{2}}({\stackrel{\stackrel{1}{u}_{2}}-{\frac{1}{8}a})+{\stackrel{1}{u}_{2}u_{3}u_{3}}}}{{\stackrel{1}{u_{2}u_{3}}}},$$

also

$$x = -\frac{1}{3}a + u_2 + u_3.$$

Endlich können wir auch

$$x = \frac{u_3^2 - \frac{1}{3}au_3^1 - \frac{1}{3}(b - \frac{1}{3}a^2)}{u_3}$$

setzen. Dann ist auch

$$x = \frac{\frac{1}{u_3}u_2(\frac{1}{u_3} - \frac{1}{3}a) - \frac{1}{3}(b - \frac{1}{3}a^2)u_2}{\frac{1}{u_3}u_3},$$

d. i. nach dem Vorbergehenden

$$x = \frac{\overset{1}{u_3} u_2 (\overset{1}{u_3} - \overset{1}{{}_3} a) + \overset{1}{u_3} u_2 u_2}{\overset{1}{u_3} u_2},$$

also

$$x = -\frac{1}{6}a + u_3 + u_2$$

Demnach ist:

$$x = -\frac{1}{3}a + \frac{1}{u_3} + \frac{1}{u_2}.$$

$$20) \quad x = \begin{cases} -\frac{1}{3}a + \frac{1}{u_1} + \frac{1}{u_1}, \\ -\frac{1}{3}a + \frac{1}{u_2} + \frac{1}{u_3}, \\ -\frac{1}{3}a + \frac{1}{u_3} + \frac{1}{u_2}; \end{cases}$$

also nach dem Obigen:

21) 
$$x = \begin{cases} -\frac{1}{6}a + \frac{1}{u_1} + \frac{u_1}{1}, \\ -\frac{1}{6}a - \frac{1}{u_1} \cdot \frac{1 - \sqrt{3} \cdot \sqrt{-1}}{2} - \frac{1}{u_1} \cdot \frac{1 + \sqrt{3} \cdot \sqrt{-1}}{2}, \\ -\frac{1}{6}a - \frac{1}{u_1} \cdot \frac{1 + \sqrt{3} \cdot \sqrt{-1}}{2} - \frac{1}{u_1} \cdot \frac{1 - \sqrt{3} \cdot \sqrt{-1}}{2}; \end{cases}$$

oder

$$22) \quad x = \begin{cases} -\frac{1}{3}a + \frac{1}{u_1} + \frac{u_1}{u_1}, \\ -\frac{1}{3}a - \frac{1}{3}(\frac{1}{u_1} + \frac{u_1}{u_1}) + \frac{1}{3}(\frac{1}{u_1} - \frac{u_1}{u_1}) \sqrt{3}. \sqrt{-1}, \\ -\frac{1}{3}a - \frac{1}{3}(\frac{1}{u_1} + \frac{u_1}{u_1}) - \frac{1}{3}(\frac{1}{u_1} - \frac{u_1}{u_1}) \sqrt{3}. \sqrt{-1}. \end{cases}$$

Man muss nun zwei Fälle unterscheiden, jenachdem die Grösse C reell oder imaginär, d. h. nach dem Obigen, jenachdem

$$A^2 - B = 0$$
 oder  $A^2 - B < 0$ 

Wenn zuerst C reell, d. h.

$$A^3-B > 0$$

ist, so sollen

$$\sqrt[4]{-\frac{1}{2}(A-C)}$$
 und  $\sqrt[4]{-\frac{1}{2}(A+C)}$ 

die reellen Cubikwurzeln aus den beiden Grössen

$$-\frac{1}{2}(A-C)$$
 und  $-\frac{1}{2}(A+C)$ ,

d. h. die reellen Wurzeln der beiden Gleichungen

$$u^3 + \frac{1}{2}(A-C) = 0$$
 und  $u^3 + \frac{1}{2}(A+C) = 0$ 

bezeichnen; dann ist

$$\sqrt[3]{-\frac{1}{4}(A-C)} \cdot \sqrt[3]{-\frac{1}{2}(A+C)} 
= \sqrt[3]{\frac{1}{4}(A-C)(A+C)} = \sqrt[3]{\frac{1}{4}(A^2 - C^2)} 
= \sqrt[3]{\frac{1}{4}B} = \sqrt[3]{-\frac{1}{2}} \cdot (b - \frac{1}{3}a^2)^3 = -\frac{1}{3}(b - \frac{1}{3}a^2),$$

und nach dem Vorhergehenden ist man folglich

23) 
$$\begin{cases} u_1 = \sqrt[3]{-\frac{1}{2}(A-C)}, \\ u_1 = \sqrt[3]{-\frac{1}{2}(A+C)} \end{cases}$$

zu setzen berechtigt, wo nun  $u_1^1$  und  $u_1$  beide reelle Grössen sind. Also ist nach 22) in diesem Falle:

24) 
$$x = \begin{cases} -\frac{1}{3}a + \sqrt[3]{-\frac{1}{2}(A-C)} + \sqrt[3]{-\frac{1}{2}(A+C)}, \\ -\frac{1}{3}a - \frac{1}{2}\{\sqrt[3]{-\frac{1}{2}(A-C)} + \sqrt[3]{-\frac{1}{2}(A+C)}\} \\ +\frac{1}{3}\{\sqrt[3]{-\frac{1}{2}(A-C)} - \sqrt[3]{-\frac{1}{2}(A+C)}\}\sqrt{3}.\sqrt{-1}, \\ -\frac{1}{3}a - \frac{1}{2}\{\sqrt[3]{-\frac{1}{2}(A-C)} + \sqrt[3]{-\frac{1}{2}(A+C)}\} \\ -\frac{1}{2}\{\sqrt[3]{-\frac{1}{2}(A-C)} - \sqrt[3]{-\frac{1}{2}(A+C)}\}\sqrt{3}.\sqrt{-1}; \end{cases}$$

welches die drei Wurzeln der gegebenen cubischen Gleichung

$$x^3 + ax^2 + bx + c = 0$$

sind. Zur Bestimmung der Hülfsgrössen A, B, C hat man nach dem Obigen die Formeln:

25) 
$$\begin{cases} A = \frac{2}{2} a^3 - \frac{1}{3} ab + c, \\ B = -\frac{4}{37} (b - \frac{1}{3} a^2)^3, \\ C = \sqrt{A^2 - B}. \end{cases}$$

Wenn C nicht verschwindet, d. h. wenn

$$A^2 - B > 0$$

ist, so sind die zweite und dritte der drei Wurzeln 24) imaginär und ungleich, und die gegebene Gleichung hat also eine reelle und zwei ungleiche imaginäre Wurzeln.

Wenn dagegen C verschwindet, d. h. wenn

$$A^2 - B = 0$$

ist, so sind die zweite und dritte der Wurzeln 24) reell und gleich, und die gegebene Gleichung hat also drei reelle Wurzeln, von denen zwei einander gleich sind, nämlich die Wurzeln

$$\begin{cases}
-\frac{1}{3}a + 2\sqrt[3]{-\frac{1}{2}A}, \\
-\frac{1}{3}a - \sqrt[3]{-\frac{1}{3}A}, \\
-\frac{1}{3}a - \sqrt[3]{-\frac{1}{3}A}.
\end{cases}$$

Wenn ferner C imaginär, d. h.

$$A^2 - B < 0$$

ist, so ist

$$C=\sqrt{B-A^2}.\sqrt{-1},$$

oder, wenn wir

$$27) \quad D = \sqrt{B - A^2}$$

setzen,

$$C=D\sqrt{-1}$$
.

Setzen wir nun

28) 
$$\sqrt[3]{-\frac{1}{2}(A-C)} = \sqrt[3]{-\frac{1}{2}A+\frac{1}{2}D\sqrt{-1}} = m+n\sqrt{-1}$$
,

wo m und n reelle Grössen sein sollen, so ist

$$-\frac{1}{2}A + \frac{1}{2}D\sqrt{-1} = (m+n\sqrt{-1})^{3}$$

$$= m(m^{2}-3n^{2}) + n(3m^{2}-n^{2})\sqrt{-1},$$

also

29) 
$$m(m^2-3n^2)=-\frac{1}{2}A$$
,  $n(3m^2-n^2)=\frac{1}{8}D$ .

Folglich ist

$$-\frac{1}{2}(A+C) = -\frac{1}{2}A - \frac{1}{2}D\sqrt{-1} = m(m^2 - 3n^2) - n(3m^2 - n^3)\sqrt{-1}$$

$$= m^3 - 3m^2n\sqrt{-1} - 3mn^2 + n^3\sqrt{-1} = (m - n\sqrt{-1})^3$$

und wir sind daher, gleichzeitig mit 28),

30) 
$$\sqrt[3]{-\frac{1}{2}(A+C)} = \sqrt[3]{-\frac{1}{2}A - \frac{1}{2}D\sqrt{-1}} = m - n\sqrt{-1}$$

zu setzen berechtigt, so dass also gleichzeitig, d. h. mit Beziehung der obern und untern Zeichen auf einander,

31) 
$$\sqrt[3]{-\frac{1}{2}(A\mp C)} = \sqrt[3]{-\frac{1}{2}A\pm\frac{1}{2}D\sqrt{-1}} = m\pm n\sqrt{-1}$$

ist.

Also ist

$$\sqrt[3]{-\frac{1}{2}(A-C)}$$
.  $\sqrt[3]{-\frac{1}{2}(A+C)} = (m+n\sqrt{-1})(m-n\sqrt{-1}) = m^2 + n^2$ , und folglich

$$(m^2+n^2)^3=\frac{1}{4}(A-C)(A+C)=\frac{1}{4}(A^2-C^2)=\frac{1}{4}B$$
,

d. i. nach dem Obigen

$$(m^2+n^2)^3=-\frac{1}{37}(b-\frac{1}{3}a^2)^3$$

also, weil dies eine Gleichung zwischen reellen Grössen ist,

$$m^2 + n^2 = -\frac{1}{3}(b - \frac{1}{3}a^2)$$
 \*).

Folglich ist

$$\sqrt[3]{-\frac{1}{2}(A-C)} \cdot \sqrt[3]{-\frac{1}{2}(A+C)} = (m+n\sqrt{-1})(m-n\sqrt{-1}) = -\frac{1}{8}(b-\frac{1}{8}a^{6}),$$
 und

$$m+n\sqrt{-1}$$
 und  $m-n\sqrt{-1}$ 

sind daher offenbar zwei Wurzeln der Gleichungen  $u^3 + \frac{1}{2}(A-C) = 0$  und  $u^3 + \frac{1}{2}(A+C) = 0$ , deren Product  $-\frac{1}{2}(b-\frac{1}{2}a^2)$  ist. Daher ist man nach dem Obigen berechtigt

32) 
$$\begin{cases} u_1 = m + n\sqrt{-1}, \\ u_1 = m - n\sqrt{-1} \end{cases}$$

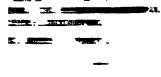
zu setzen. Führt man aber diese Werthe von  $u_1$  und  $u_1$  in die Gleichungen 22) ein, so erhält man nach einigen ganz leichten Reductionen:

<sup>&#</sup>x27;) Dass im vorliegenden Falle  $B = -\frac{4}{37}(b - \frac{1}{3}a^2)^3$ , und daher auch  $-\frac{1}{37}(b - \frac{1}{3}a^2)^3$ , eine positive Grösse ist, versteht sich nach dem Vorhergehenden von selbst, folgt aber auch augenblicklich aus der Bedisgung  $A^2 - B \le 0$ , welche, wenn B negativ wäre, offenbar nicht erfüllt sein könnte.

$$2m,$$

$$-m-n\sqrt{3},$$

$$-m+n\sqrt{3};$$



dass im vorliegenden Falle die schen Gleichungen jederzeit alle unders bemerkenswerth ist.

ntwickelung bloss mit Hülfe der ewesen. Wenn es sich nun aber der drei reellen Wurzeln 33) selbst hlich auf die Bestimmung der beider Gleichung

$$\sqrt{-1}=m+n\sqrt{-1}$$

igebra nicht mehr ausreicht, sondern stande der Mathematik die Goniomest.

an zuvörderst

$$\overline{-1} = \varrho (\cos \varphi + \sin \varphi \sqrt{-1}),$$

se sein soll; so hat man zur Bestimmung n Gleichungen

$$\cos \varphi = -\frac{1}{2}A$$
,  $\varrho \sin \varphi = \frac{1}{2}D$ ;

n man diese Gleichungen quadrirt und dann

$$\varrho^2 = \frac{1}{4}(A^2 + D^2)$$
,

v sein soll,

35) 
$$\varrho = \frac{1}{2} \sqrt{A^2 + D^2}$$

an mittelst dieser Formel o gefunden, so ergiebt der Gleichungen

36) 
$$\cos \varphi = -\frac{A}{2\varrho}$$
,  $\sin \varphi = \frac{D}{2\varrho}$ .

beiden Gleichungen, d. h. den beiden Gleichungen 34), enügt werden muss, so muss man bei der Bestimmung folgenden Regeln beachten:

a die Grössen

A, D

$$x = \begin{cases} -\frac{1}{3}a + 2\sqrt[3]{-\frac{1}{2}A}, \\ -\frac{1}{3}a - \sqrt[3]{-\frac{1}{2}A}, \\ -\frac{1}{3}a - \sqrt[3]{-\frac{1}{3}A}; \end{cases}$$

und sind sammtlich reell. Wenn

$$A^2 - R < 0$$

ist, so setze man

$$D = \sqrt{B - A^2}$$
.

und berechne den Winkel o mittelst der Formel

$$\tan \varphi = -\frac{D}{A}$$

indem man beachtet, dass, wenn die Grössen

respective

positiv, positiv; positiv, negativ; negativ, positiv; negativ, negativ

sind, der Winkel \( \phi \) so genommen werden muss, dass respe

$$\begin{array}{c} 90^{\circ} < \varphi < 180^{\circ}, \\ 180^{\circ} < \varphi < 270^{\circ}, \\ 0 < \varphi < 90^{\circ}, \\ 270^{\circ} < \varphi < 360^{\circ} \end{array}$$

ist. Dann berechne man o mittelst einer der beiden Formeli

$$\varrho = -\frac{A}{2\cos\varphi} = \frac{D}{2\sin\varphi}$$

und die Grössen m, n mittelst der Formeln

$$m = \varrho^{\frac{1}{2}} \cos \frac{1}{3} \varphi,$$

$$n = \varrho^{\frac{1}{2}} \sin \frac{1}{3} \varphi.$$

Hierauf ergeben sich die drei reellen Wurzeln, welche die bene Gleichung in diesem Falle jederzeit hat, mittelst der Form

$$x = \begin{cases} -\frac{1}{3}a + 2m, \\ -\frac{1}{3}a - m - n\sqrt{3}, \\ -\frac{1}{a}a - m + n\sqrt{3}. \end{cases}$$

die gegebene cubische Gleichung folglich als aufgelöst zu betrachten ist.

Zum Schluss dieses Aufsatzes wollen wir nun noch die ganze Auflüsung der cubischen Gleichungen, wie sie sich aus dem Obigen ergiebt, im Folgenden zusammenstellen.

Die aufzulösende cubische Gleichung sei die vollständige Gleichung

$$x^3 + ax^2 + bx + c = 0$$
.

Man berechne zuerst die beiden Hülfsgrössen

$$A = \frac{2}{27}a^{3} - \frac{1}{3}ab + c,$$

$$B = -\frac{4}{37}(b - \frac{1}{3}a^{2})^{3}$$

aus den Coefficienten der aufzulösenden Gleichung, und daraus ferner die Grösse

$$A^2-B$$
.

Wenn dann

$$A^2 - B = 0$$

ist. so setze man

$$C = \sqrt{A^2 - B}$$

und die drei Wurzeln der aufzulösenden Gleichung sind dann, wenn

$$\sqrt[8]{-\frac{1}{2}(A-C)}$$
 und  $\sqrt[8]{-\frac{1}{2}(A+C)}$ 

die reellen Cubikwurzeln aus

$$-\frac{1}{2}(A-C)$$
 und  $-\frac{1}{2}(A+C)$ 

bezeichnen:

$$x = \begin{cases} -\frac{1}{3}a + \sqrt[3]{-\frac{1}{3}(A-C)} + \sqrt[3]{-\frac{1}{2}(A+C)}, \\ -\frac{1}{3}a - \frac{1}{3} \{\sqrt[3]{-\frac{1}{3}(A-C)} + \sqrt[3]{-\frac{1}{2}(A+C)} \} \\ +\frac{1}{3} \{\sqrt[3]{-\frac{1}{3}(A-C)} - \sqrt[3]{-\frac{1}{2}(A+C)} \} \sqrt{3}, \sqrt{-1}, \\ -\frac{1}{3}a - \frac{1}{2} \{\sqrt[3]{-\frac{1}{2}(A-C)} + \sqrt[3]{-\frac{1}{3}(A+C)} \} \\ -\frac{1}{3} \{\sqrt[3]{-\frac{1}{3}(A-C)} - \sqrt[3]{-\frac{1}{3}(A+C)} \} \sqrt{3}, \sqrt[3]{-1}. \end{cases}$$

Für

$$A^2 - B = 0$$

werden diese drei Wurzeln:

die der Kurve, auf der sich der gesehene Punkt bewegt und

$$\mathfrak{F}(x,y,z)=0 \tag{3}$$

die Gleichung der Oberfläche, auf der die scheinbaren Orte angegeben werden sollen.

Sei ferner t die von einem bestimmten Anfange an bis zu irgend einem beliebigen Zeitpunkte verflossene Zeit, und

$$x = \varphi(t), \quad x = \varphi_1(t) \tag{4}$$

seien die Funktionen der Zeit, welche die Werthe der Abscissen der Kurven (1) und (2) ausdrücken, so werden auch die Ordinaten y und z der beiden Kurven als Funktionen der Zeit gegeben sein, wenn man für x seinen Werth als Funktion von t setzt.

Man findet also für die Kurve (1):

$$x = \varphi(t), \ y = \psi(t), \ z = \delta(t)$$
wenn  $\psi(t) = f(\varphi(t)), \ \delta(t) = F(\varphi(t));$  (5)

für die (2):

$$x = \varphi_1(t), \ \mathbf{y} = \psi_1(t), \ z = \delta_1(t)$$
wenn  $\psi_1(t) = f_1(\varphi_1(t)), \ \delta_1(t) = F_1(\varphi_1(t)).$  (6)

Die Gerade, die durch diese Punkte geht, hat zu Gleichungen:

$$x-\varphi(t) = \frac{\varphi_1(t)-\varphi(t)}{\delta_1(t)-\delta(t)}(z-\delta(t)),$$

$$y-\psi(t) = \frac{\psi_1(t)-\psi(t)}{\delta_1(t)-\delta(t)}(z-\delta(t))$$

oder

$$\begin{array}{l} (x - \varphi(t))(\delta_1(t) - \delta(t)) = (z - \delta(t))(\varphi_1(t) - \varphi(t)), \\ (y - \psi(t))(\delta_1(t) - \delta(t)) = (z - \delta(t))(\psi_1(t) - \psi(t)). \end{array}$$

Eliminirt man zwischen diesen beiden Gleichungen die Grüsse t, so findet man eine Gleichung

$$\mathfrak{S}_1(x,y,z)=0, \qquad \qquad (8)$$

welche die Gleichung der durch alle diese Linien gebildeten Ober fläche ist. Die Durchschnittskurve der durch (8) und der durch (3) ausgedrückten Fläche ist die gesuchte Kurve des scheinbarts Ortes. Gehen wir zu Anwendungen über.

1) Ein Auge bewegt sich mit gleichförmiger Geschwindigkeit a horizontal, während ein Körper ohne Anfangsgeschwindigkeit von einer Höhe h herunter fällt. Man soll den scheinbaren Ordieses fallenden Körpers auf einer vertikalen, der Richtung de Auges parallelen Ebene bestimmen, welche von dieser Linie u die Größe k entfernt ist.

Diese Auflösung der cubischen Gleichungen dürfte sich namentlich dadurch empfehlen, dass sie wenigstens eine directe Wegschaffung des zweiten Gliedes der aufzulösenden Gleichung nicht erfordert, und in allen Fällen alle drei Wurzeln derselben in völlig entwickelten Ausdrücken, die auch für die numerische Rechnung, wie es uns scheint, hinreichende Bequemlichkeit darbieten, liefert. Wir glauben daher diese Auflösung einiger Beachtung der Leser wohl empfehlen zu dürfen.

## XXXIV.

and the state of t

# **Ueber die Bestimmung des scheinbaren Ortes.**

Von dem

Herrn Doctor J. Dienger,

Lehrer an der höheren Bürgerschule zu Sinsheim bei Heidelberg.

Die allgemeine Aufgabe lautet:

"Ein sehender Punkt bewegt sich nach irgend einem gegebenen Gesetze auf einer Kurve und sieht einen andern Punkt, der sich nach einem gleichfalls bekannten Gesetze auf einer Kurve bewegt; man verlangt die Kurve zu kennen, welche der letzte Punkt auf einer gegebenen Oberfläche zu beschreiben scheint."

Dieses Problem kommt offenbar auf folgendes zurück:

"Man denke sich durch irgend eine Lage des sehenden Punktes nach der ihr entsprechenden des gesehenen eine gerade Linie gezogen, suche die Oberfläche, welche durch alle solche gerade Linien gebildet wird, und bestimme dann den Durchschnitt dieser Oberfläche mit der gegebenen, so ist die Durchschnittskurve der scheinbare Ort des gesehenen Punktes."

Um diess nun zu bewerkstelligen, seien

$$y = f(x), \quad z = F(x) \tag{1}$$

die Gleichungen der Kurve, auf der sich der sehende Punkt bewegt;

$$y = f_1(x), z = F_1(x)$$
 (2)

Theil XI.

die der Kurve, auf der sich der gesehene Punkt bewegt und

$$\mathfrak{Z}(x,y,z)=0 \tag{3}$$

die Gleichung der Oberfläche, auf der die scheinbaren Orte angegeben werden sollen.

Sei ferner t die von einem bestimmten Anfange an bis zu irgend einem beliebigen Zeitpunkte verflossene Zeit, und

$$x = \varphi(t), \quad x = \varphi_1(t) \tag{4}$$

seien die Funktionen der Zeit, welche die Werthe der Abscissen der Kurven (1) und (2) ausdrücken, so werden auch die Ordinaten y und z der beiden Kurven als Funktionen der Zeit gegeben sein, wenn man für x seinen Werth als Funktion von t setzt.

Man findet also für die Kurve (1):

$$x = \varphi(t), \ y = \psi(t), \ z = \delta(t)$$
wenn  $\psi(t) = f(\varphi(t)), \ \delta(t) = F(\varphi(t));$  (5)

für die (2);

$$x = \varphi_1(t), \quad \mathbf{y} = \psi_1(t), \quad z = \delta_1(t)$$
wenn  $\psi_1(t) = f_1(\varphi_1(t)), \quad \delta_1(t) = F_1(\varphi_1(t)).$  (6)

Die Gerade, die durch diese Punkte geht, hat zu Gleichungen:

$$x - \varphi(t) = \frac{\varphi_1(t) - \varphi(t)}{\delta_1(t) - \delta(t)} (z - \delta(t)),$$

$$y - \psi(t) = \frac{\psi_1(t) - \psi(t)}{\delta_1(t) - \delta(t)} (z - \delta(t))$$

oder

$$\begin{array}{l} (x - \varphi(t))(\delta_1(t) - \delta(t)) = (z - \delta(t))(\varphi_1(t) - \varphi(t)), \\ (y - \psi(t))(\delta_1(t) - \delta(t)) = (z - \delta(t))(\psi_1(t) - \psi(t)). \end{array}$$

Eliminirt man zwischen diesen beiden Gleichungen die Grüsse t, so findet man eine Gleichung

$$\mathfrak{F}_1(x,y,z)=0, \tag{8}$$

welche die Gleichung der durch alle diese Linien gebildeten Oberfläche ist. Die Durchschnittskurve der durch (8) und der durch (3) ausgedrückten Fläche ist die gesuchte Kurve des scheinbaren Ortes. Gehen wir zu Anwendungen über.

1) Ein Auge bewegt sich mit gleichfürmiger Geschwindigkeit a horizontal, während ein Kürper ohne Anfangsgeschwindigkeit von einer Höhe h herunter fällt. Man soll den scheinbaren Ort dieses fallenden Kürpers auf einer vertikalen, der Richtung des Auges parallelen Ebene bestimmen, welche von dieser Linie um die Grösse k entfernt ist.

Man nehme an, es fangen das Auge und der Körper ihre Bewegungen zu gleicher Zeit an; der Ausgangspunkt des Auges sei Anfangspunkt der Koordinaten, die Richtung desselben Axe der x, die Axe der z vertikal und die positive Axe der y gegen die gegebene Ebene gewendet. Die Gleichungen (5) sind also hier

$$x=at, y=0, z=0;$$

die (6) dagegen

$$x=b, y=c, z=h-\frac{g\ell^2}{2};$$

wenn b und c die horizontalen Koordinaten des Fusspunktes der Linie sind, welche der fallende Körper beschreibt. Demnach

$$\varphi(t) = at$$
,  $\psi(t) = 0$ ,  $\delta(t) = 0$ ;  $\varphi_1(t) = b$ ,  $\psi_1(t) = c$ ,  $\delta_1(t) = h - \frac{gt^2}{2}$ ;

worin g die Beschleunigung durch die Schwerkraft bezeichnet.

Die Gleichungen (7) werden also zu:

$$(x-at)(h-\frac{gt^2}{2})=z(b-at),$$
$$y(h-\frac{gt^2}{2})=zc;$$

Woraus

$$2a^{2}(hy-cz)(c-y)^{2}-gy(cx-by)^{2}=0$$

to die Gleichung (8) erfolgt.

Die Gleichung (3) ist hier

$$y=k;$$

demnach erhält man als Gleichung des scheinbaren Ortes:

$$2a^{2}(hk-cz)(c-k)^{2}-gk(cx-bk)^{2}=0,$$

Troiche Gleichung eine der wirklichen Kurve identische Kurve aus-

Solution an statt  $x: x + \frac{bk}{c}$ , statt  $z: z + \frac{hk}{c}$ , so wird diese Glei-

$$2a^{2}(c-k)^{2}cz+gkc^{2}x^{2}=0,$$

$$x^{2}=-\frac{2a^{2}(c-k)^{2}}{gkc}z.$$

Semnach ist die Kurve des scheinbaren Ortes eine Parabel, deren

$$x = \frac{bk}{c}$$
,  $y = k$ ,  $z = \frac{hk}{c}$ 

und deren Parameter  $-\frac{2a^2(c-k)^2}{gkc}$  ist. Die Axe derselben ist parallel der Axe aler z.

Hieraus ergeben sich einige merkwürdige Folgerungen. With nämlich k=c, so fände man, dass der Körper eine gerade, sech rechte Linie zu durchlaufen scheine, was sich von selbst verstelt, da er alsdann seine wirkliche Bahn zu durchlaufen scheint wird durchläuft. Im Anfange der Bewegung ist der Körper scheinbe in dem Punkte, dessen Koordinaten:

$$x = \frac{bk}{c}$$
,  $y = k$ ,  $z = \frac{kk}{c}$ ;

d. h. im Scheitel der Parabel. Am Ende der Zeit t dagegen kinder Kürper in dem Punkte, dessen Koordinaten:

$$x = \frac{kb + (c-k)at}{c}, y = k, z = \frac{k(2k - gt^2)}{2c}.$$

Nimmt man dagegen den Scheitel der Parabel (in der Ebene az) zum Anfangspunkt der Koordinaten, so sind die Koordinated dieser zwei Punkte:

$$x=0, y=k, z=0;$$
  
 $x=\frac{(c-k)at}{c}, y=k, z=-\frac{gkt^2}{2c}.$ 

Demnach scheint der Körper in der Zeit t (von Anfang an) de Länge:

$$\frac{t}{2c}\sqrt{g^2k^2t^2+a^2(c-k)^2}-\frac{a^2(c-k)^2}{2gkc}\log \left\{\frac{\sqrt{g^2k^2t^2+a^2(c-k)^2}-gkl}{\sqrt{g^2k^2t^2+a^2(c-k)^2}+gkl}\right\}$$

zu durchlausen, während das Auge die Länge at durchläust.

2) Ein Punkt bewegt sich horizontal mit gleichförmiger Geschwindigkeit a in einer geraden Linie, während ein Auge din einem ebenfalls horizontalen Kreise mit der gleichförmigen Wikelgeschwindigkeit b bewegt. Welches ist die Kurve des schapen Ortes auf einer Ebene, die parallel ist mit der Richt des gesehenen Punktes, vertikal steht und von dem Mittelfalles Kreises um die Grösse k entfernt ist?

Es sei r der Halbmesser des Kreises, seine Ebene die de xy, sein Mittelpunkt der Anfangspunkt der Koordinaten, die Ander z nach oben gerichtet. Sei ferner die Gleichung der vom stehenen Punkte beschriebenen geraden Linie:

$$y=c, z=d;$$

indem wir die Axe der x ihr parallel annehmen und deren per

tiven Theil nach der Richtung der Bewegung hin gehen lassen; dessgleichen sei der positive Theil der Axe der y gegen dieselbe gerichtet. Endlich sei

$$y = f$$

die Gleichung der erwähnten Vertikalebene.

Es sei im Anfange der Bewegung das Auge in der positiven Axe der y, der gesehene Punkt in einer Stelle, deren Abscisse x=k sei, so ist für diesen Fall:

$$x=r\sin(bt)$$
,  $y=r\cos(bt)$ ,  $z=0$ 

für den sehenden Punkt, d. h.

$$\varphi(t) = r \sin(bt), \ \psi(t) = r \cos(bt), \ \delta(t) = 0;$$

dessgleichen

$$\varphi_1(t) = k + at$$
,  $\psi_1(t) = c$ ,  $\delta_1(t) = d$ .

Die Gleichungen (7) werden also:

$$(x-r\sin(bt))d=z(k+at-r\sin(bt)),$$
  
$$(y-r\cos(bt))d=z(c-r\cos(bt)).$$

Diese zwei Gleichungen mit der Gleichung

$$y = f$$

bestimmen vollständig die gesuchte Kurve.

Wir wollen sie nur für den Fall ableiten, dass a=0, d. h. der gesehene Punkt in Ruhe sei. Alsdann findet sich:

$$r^2(z-d)^2 = (zk-dx)^2 + (cz-df)^2$$

als Gleichung der Projektion der gesuchten Kurve auf die Ebene der az, welche Projektion aber der Kurve selbst identisch ist. Die gesuchte Kurve ist somit vom zweiten Grade. Sie ist

- $\alpha$ ) eine Ellipse, wenn r < c;
- $\beta$ ) eine Parabel, ,, r=c;
- $\gamma$ ) eine Hyperbel, " r > c.

Diese Andeutungen mögen genügen.

Their work after Richtman der Bewegung inn gehre in seen in Mehre und ihn pomitart Threit der Algestor g gegen dieseller ret. Endlich und

a with Amount in theorying the Amount in the confident or a man amount or Panks or ciner filells, there a bless or an a mark by the stream file.

# XXXV.

Ein neues Verfahren, ohne Wink Messinstrumente, fast ohne alle Ken nisse in der Geometrie, und nur mit ringem Gebrauch der Messkette szerschnittene Fluren genau und schraufzunehmen und zu cartiren; also viele Landwirthe und andere geeigt die die Geometrie nur nebensächl betrieben haben; jedoch auch in vie Fällen für Feldmesser von Profess anscheinend vorzugsweise brauch

I find indust a Von dem tob suffer to hard

Herrn Vermessungs-Revisor Nernst zu Bessin auf der Insel Rügen.

Es sind bisher noch wohl keine Absteckstäbe, Messlander dergleichen vorgeschlagen worden, womit man viele im Frauf einmal damit bezeichnete Punkte in einiger Entfernung auf ungefähr 600 Schritte) sicher und genau von einander mescheiden, und darnach diese Punkte leicht benennen könnte. Ptisch am brauchbarsten dürften solche Messflaggen wie Tal. Fig. 1. einzurichten sein. Die offenen Endflächen des Cylinaa, etwa 1 Fuss im Durchmesser, werden durch gewähnteleine Tonnenbänder, der Mantel des Cylinders durch verschenfarbiges Zeug gebildet. Man nehme schwarzes, rothes weisses Zeug, Farben, die allenthalben ächt zu haben sind, wichtig ist, Regen und Sonnenschein widerstehend, und die in der Ferne am besten zu unterscheiden sind. Mit diesen Farben kann man, in der Ferne deutlich unterscheidbar, 21 schiedene solche Cylinderflaggen herstellen. Nämlich, indem den Farben nur die Anfangsbuchstaben hergesetzt werden:

S. S. F. S. F. W. S. F. S.

T. S. W. S. W. T. S. W. S.

W. F. S. F. S. W. F. S. F.

T. W. F. W. S. F. W. T.

W. S. W. S. F. W. S. W.

W. F. W. F. W. S. W.

Die Streisen dürsen natürlich nur horizontal gehen, da die Cylinderslaggen sonst nicht von allen Seiten gleich aussehen würden. Mehr als drei Streisen zu nehmen ist nicht rathsam, da dann Undeutlichkeit entstehen könnte. Glaubt man mehr als 21 zu gebrauchen, was indessen nicht so oft vorkommen mögte, so muss man lieber eine neue Farbe hinzu nehmen. Gelb oder hellblau würde am besten sein; indessen sieht in der Ferne das Gelbe leicht weiss, das Hellblaue schwarz aus. Die Streisen brauchen nicht breiter als 1' zu sein. Man muss nothwendig in so sern eine seste Ordnung beibebalten, dass man immer von oben an die Flaggen benennt. Die Flaggen selbst sind, ein für allemal, oben mit Bändern zum Anhängen versehen, da sonst beim Abwehen z. B. r. w. s. statt s. w. r. unrichtig wieder angehängt werden könnte. Viele Verrichtungen, so auch diese, gelingen nur, wenn man keine, auch nicht die unscheinbarste, Vorsichtsmassregel ausser Acht lässt.

(Es erhellet, dass diese Cylinderslaggen auch beim Messen des Details mit dem Messtisch von wesentlichem Nutzen sein würden.)

Zu diesen Flaggen kann man grösstentheils kleine leichte, natürlich aber nur gerade Stangen nehmen. Ausserdem gebraucht man mehrere bedeutend grössere Stangen, etwa mit Stroh kenntlicher gemacht. Man errichte mit drei Strohstangen (Taf. VII. Fig. 2.) in oder um einer aufzunehmenden Flur zunächst ein nur ganz ungefähr gleichseitiges Dreieck ABC. Mit den Cylinderslaggen bezeichne man innerhalb des Dreiecks alle bemerkenswerthen Punkte in den Grenzen und landwirthschaftlichen Conturen, in ganz beliebiger Reihenfolge, so dass diese Conturen von einer Flagge zur andern als gerade anzunehmen sind; während man dabei zugleich, nach und nach, in einer dabei entstehenden ganz ungefähren Handzeichnung, etwa wie in Taf. VII. Fig. 3., bemerkt, in welchen Punkten und Conturen man jede einzelne Flagge senkrecht errichtet hat. Es erfordert diese Handzeichnung nicht etwa Fertigkeit, oder geometrische, sondern nur moralische Genauigkeit, dass die notirten Farben nicht verwechselt werden können.

Man messe hierauf die drei Seiten des Dreiecks ABC. Während man hierbei von B nach C sich bewegt, werden die sämmtlichen Flaggenstangen, die man im Dreieck ABC ausgesteckt hat, nach und nach, aber wahrscheinlich ausser der Reihe, mit der Strohstange A in eine gerade Linie kommen. Wo dies geschieht, wird die jedesmalige Entfernung, immer von B ab gemessen.

$$x = \begin{cases} -\frac{1}{3}a + 2\sqrt[3]{-\frac{1}{2}A}, \\ -\frac{1}{3}a - \sqrt[3]{-\frac{1}{2}A}, \\ -\frac{1}{3}a - \sqrt[3]{-\frac{1}{2}A}; \end{cases}$$

und sind sämmtlich reell.

$$A^2 - B < 0$$

ist, so setze man

$$D = \sqrt{B - A^2}$$

und berechne den Winkel  $\varphi$  mittelst der Formel

$$\tan \varphi = -\frac{D}{A},$$

indem man beachtet, dass, wenn die Grössen

$$\boldsymbol{A}, \boldsymbol{D}$$

respective

positiv, positiv; positiv, negativ; negativ, positiv; negativ, negativ

sind, der Winkel \varphi so genommen werden muss, dass resp

$$\begin{array}{c} 90^{\circ} < \varphi < 180^{\circ}, \\ 180^{\circ} < \varphi < 270^{\circ}, \\ 0 < \varphi < 90^{\circ}, \\ 270^{\circ} < \varphi < 360^{\circ} \end{array}$$

ist. Dann berechne man o mittelst einer der beiden Formel

$$\varrho = -\frac{A}{2\cos\varphi} = \frac{D}{2\sin\varphi}$$

und die Grössen m, n mittelst der Formeln

$$m = \varrho^{\frac{1}{2}} \cos \frac{1}{3} \varphi,$$

$$n = \varrho^{\frac{1}{2}} \sin \frac{1}{3} \varphi.$$

Hierauf ergeben sich die drei reellen Wurzeln, welche die bene Gleichung in diesem Falle jederzeit hat, mittelst der Fon

$$x = \begin{cases} -\frac{1}{3}a + 2m, \\ -\frac{1}{3}a - m - n\sqrt{3}, \\ -\frac{1}{4}a - m + n\sqrt{3}. \end{cases}$$

Das Detail ist aber oft so ausnehmend verwickelt, dass bei einer rein mechanischen Methode die Wahrscheinlichkeit des Irrens die geringere sein dürfte; bei der obigen ist man aber auch der wunderlichsten Figuren immer vollkommen Herr.

Wenn oben angegeben wurde, dass auch Feldmesser von Fach sich dieser Methode mit Vortheil bedienen könnten, so ist es dann, wenn nach irgend einer Methode das Netz über eine Flur gelegt und das Detail nur einigermassen verwickelt ist. Wären die Dreiecke des Netzes zu gross für diese Methode, so können sie erst durch drei in den Dreiecksseiten errichtete Strohstangen leicht entsprechend in vier Dreiecke zerlegt und dann ganz wie oben angegeben verfahren werden.

# The second of th

The day of the property of the state of the

# Beweis des obersten Grundsatzes der Methode der kleinsten Quadrate

Von
Herrn Dr. Wilhelm Matzka,
Professor der Mathematik zu Tarnow in Galizien.

Bank Calledon or the Control of All Alexander

Die Methode der kleinsten Quadrate gründet sich bekannter Maassen auf die als Grundsatz hingestellte Annahme, dass aus mehreren, für eine zu suchende Grösse durch gleich genaue Beobachtungen gefundenen Werthen der wahrscheinlichste Werth dieser Grösse dem arithmetischen Mittel dieser Beobachtungswerthe gleich sei. Da sich nicht läugnen lässt, dass in dieser Voraussetzung etwas Willkürliches liege, indem es ja der Mittel aus mehreren Grössen, also auch ihrer Berechnungsweisen, unzähligerlei gibt; so bleibt eine gründliche und allgemeine Rechtfertigung dieses obersten Princips einer so höchst folgenreichen und nützlichen Doctrin gewiss wünschenswerth. Ich hoffe, die hier mitgetheilte sei mir geglückt und der Beachtung der Mathematiker nicht unwürdig.

was mindred recitionally dead that and third release trucklessed

Für eine zu bestimmende Grösse, welche x heissen mag, habe man durch Beobachtungen die Werthe a, b, c,.... gefun-

$$x = \begin{cases} -\frac{1}{3}a + 2\sqrt[3]{-\frac{1}{2}A}, \\ -\frac{1}{3}a - \sqrt[3]{-\frac{1}{2}A}, \\ -\frac{1}{3}a - \sqrt[3]{-\frac{1}{3}A}; \end{cases}$$

und sind sämmtlich reell.

$$A^2-B<0$$

ist, so setze man

$$D = \sqrt{B - A^2}$$

und berechne den Winkel \varphi mittelst der Formel

$$\tan \varphi = -\frac{D}{A},$$

indem man beachtet, dass, wenn die Grössen

respective

positiv, positiv; positiv, negativ; negativ, positiv; negativ, negativ

sind, der Winkel \varphi so genommen werden muss, dass rest

$$90^{\circ} < \varphi < 180^{\circ},$$
 $180^{\circ} < \varphi < 270^{\circ},$ 
 $0 < \varphi < 90^{\circ},$ 
 $270^{\circ} < \omega < 360^{\circ}$ 

ist. Dann berechne man o mittelst einer der beiden Formel

$$\varrho = -\frac{A}{2\cos\varphi} = \frac{D}{2\sin\varphi}$$

und die Grössen m, n mittelst der Formeln

$$m = \varrho^{\frac{1}{2}} \cos \frac{1}{3} \varphi,$$

$$n = \varrho^{\frac{1}{2}} \sin \frac{1}{3} \varphi.$$

Hierauf ergeben sich die drei reellen Wurzeln, welche die bene Gleichung in diesem Falle jederzeit hat, mittelst der Fo

$$x = \begin{cases} -\frac{1}{3}a + 2m, \\ -\frac{1}{3}a - m - n\sqrt{3}, \\ -\frac{1}{3}a - m + n\sqrt{3}. \end{cases}$$

$$x-m=f(a-m,b-m,c-m,...)$$

berechnet werden.

3.

Der Unterschied der beiden letzten Gleichungen gibt die Gleichung

$$f(a, b, c, ...) - f(a-m, b-m, c-m, ...) = m,$$

welche für alle Werthe von m, a, b, c,.... gelten muss.

Zer Entwickelung des Subtrahends benutzen wir Folgendes. Nimmt man von einer nach mehreren von einander unabhängigen Veränderlichen  $u, v, w, \ldots$  sich richtenden Function  $f(u, v, w, \ldots)$  ihre partiellen Differentialquotienten, und bezeichnet man diese Kürze halber nur durch  $\varphi(u), \gamma(v), \psi(w), \ldots$ ; so gibt bekanntlich der erweiterte Taylorsche Lehrsatz das Entwickelungsgesetz

$$f(u + \Delta u, v + \Delta v, w + \Delta w, ...) = f(u, v, w, ...)$$
  
+  $\varphi(u + \zeta \Delta u) \Delta u + \chi(v + \eta \Delta v) \Delta v + \psi(w + \vartheta \Delta w) \Delta w + ...$ 

wo ζ, η, δ,.... absolute Zahlen zwischen 0 und 1 sind.

Setzt man demnach  $u=a, v=b, w=c,...., \Delta u=\Delta v=\Delta w=....=-m$ , so verwandelt sich obige Gleichung in

$$[\varphi(a-\zeta m)+\chi(b-\eta m)+\psi(c-\partial m)+\ldots]m=m;$$

daher auch noch, weil m jede Grösse annehmen kann, in

$$\varphi(a-\zeta m)+\chi(b-\eta m)+\psi(c-\vartheta m)+\ldots=1.$$

Diese Functionalgleichung soll aber für jeden Betrag der von einander ganz unabhängigen Grössen m, a, b, c,.... bestehen; das vermag sie jedoch (wie man sich leicht überzeugt, wenn man von den Grössen a, b, c,.... eine allein abändert) bloss dann, wenn jeder Summand unveränderlich ist, folglich die Functionen  $\varphi$ ,  $\gamma$ ,  $\psi$ ,.... gewisse von m, a, b, c,.... ganz unabhängige Constanten p, q, r,.... sind, uemlich wenn

$$\varphi(u) = \frac{df}{du} = p, \ \chi(v) = \frac{df}{dv} = q, \ \psi(w) = \frac{df}{dw} = r,...$$

ist. Dann ist

$$p+q+r+...=1.$$

Demnach lässt sich nun leicht die Form der Function f bestimmen. Denn weil

$$df = \frac{df}{du}du + \frac{df}{dv}dv + \frac{df}{dv}dw + \dots,$$

also auch

die der Kurve, auf der sich der gesehene Punkt bewegt und

$$\mathfrak{Z}(x,y,z)=0 \tag{3}$$

die Gleichung der Oberfläche, auf der die scheinbaren Orte angegeben werden sollen.

Sei ferner t die von einem bestimmten Ansange an bis zu irgend einem beliebigen Zeitpunkte verslossene Zeit, und

$$x = \varphi(t), x = \varphi_1(t)$$
 (4)

seien die Funktionen der Zeit, welche die Werthe der Abscissen der Kurven (1) und (2) ausdrücken, so werden auch die Ordinaten zund z der beiden Kurven als Funktionen der Zeit gegeben seis, wenn man für x seinen Werth als Funktion von t setzt.

Man findet also für die Kurve (1):

$$x = \varphi(t), y = \psi(t), z = \delta(t)$$
wenn  $\psi(t) = f(\varphi(t)), \delta(t) = F(\varphi(t));$  (6)

für die (2):

$$x = \varphi_1(t), y = \psi_1(t), z = \delta_1(t)$$
  
wenn  $\psi_1(t) = f_1(\varphi_1(t)), \delta_1(t) = F_1(\varphi_1(t)).$  (6)

Die Gerade, die durch diese Punkte geht, hat zu Gleichungen:

$$x-\varphi(t) = \frac{\varphi_1(t)-\varphi(t)}{\delta_1(t)-\delta(t)}(z-\delta(t)),$$

$$y-\psi(t) = \frac{\psi_1(t)-\psi(t)}{\delta_1(t)-\delta(t)}(z-\delta(t))$$

oder

$$\begin{array}{c} (x - \varphi(t))(\delta_1(t) - \delta(t)) = (z - \delta(t))(\varphi_1(t) - \varphi(t)), \\ (y - \psi(t))(\delta_1(t) - \delta(t)) = (z - \delta(t))(\psi_1(t) - \psi(t)). \end{array}$$

Eliminirt man zwischen diesen beiden Gleichungen die Grüst, so findet man eine Gleichung

$$\mathfrak{S}_1(x,y,z)=0,$$

welche die Gleichung der durch alle diese Linien gebildeten Die fläche ist. Die Durchschnittskurve der durch (8) und der dur (3) ausgedrückten Fläche ist die gesuchte Kurve des scheinken Ortes. Gehen wir zu Anwendungen über.

1) Ein Auge bewegt sich mit gleichförmiger Geschwindigt a horizontal, während ein Körper ohne Anfangsgeschwindigt von einer Höhe h herunter fällt. Man soll den scheinbaren o dieses fallenden Körpers auf einer vertikalen, der Richtung Auges parallelen Ebene bestimmen, welche von dieser Line die Grösse k entfernt ist.

$$=\frac{pa+qb+rc+....=x}{ha+ib+kc+....}$$
 Dann folgt hieraus ebenfalls 
$$x=\frac{ha+ib+kc+....}{h+i+k+....}$$

$$x = \frac{ha + ib + kc + \dots}{h + i + k + \dots}$$

Dabei leuchtet zugleich ein, dass die Zahlen h, i, k,... nicht mehr wie die früheren p, q, r,... mit ihren eigentlichen Beträgen, sondern nur mit ihren gegenseitigen Verhältnissen in Rechnung zu bringen sind; folglich jedes System solcher Zahlen durch jedes andere ihnen proportionaler Zahlen ersetzt werden kann.

North other Walleton Account mancagners (See 1 age 100)

Nachdem wir nun die allgemeine Form des Rechnungsausdruckes von x gefunden haben, benutzen wir zur näheren Erforschung der Hilfs-Verhältnisszahlen h, i, k, .... den folgenden Satz:

II. Die durch Beobachtungen zu bestimmende Grösse x ist ein Mittel der für sie gefundenen Beobachtungs-werthe a, b, c,...; wenn anders bei der Auffindung dieser Werthe lediglich der Zufall insofern wirksam gewesen war, als diese im Vergleich gegen die gesuchte Grösse nicht durchgängig zu gross oder zu klein sich ergeben haben.

Denn sind die beobachteten Werthe a, b, c, .... von x — wie man jederzeit voraussetzt - in so weit zufällig gefunden worden, dass man keinerlei vorwiegenden Grund hat, sämmtliche diese Werthe zu gross oder zu klein anzunehmen; so muss man zugestehen, dass einige derselben zu gross, andere hinge-gen zu klein sich ergeben haben, und dass sohin die gesuchte Grösse ein Mittel ihrer Beobachtungswerthe ist.

Nun ist der die Berechnung von x leitende Quotient bekanntlich dann gewiss ein Mittel der Grössen a, b, c,..., namentlich ein sogenanntes arithmetisches, wenn die multiplicativen Verhältnisszahlen h, i, k,.... insgesammt in einerlei Aggregations-Beziehung vorkommen, also einstimmig oder kurzweg durchaus positiv sind; wogegen es zweifelhaft bleibt, wenn sie ungleichstimmig sind. Mithin müssen gesammte anzunehmenden Multiplicatoren h, i, k,.... der Beobachtungswerthe a, b, c,... positiv sein;

oder: die durch Beobachtungen zu suchende Grösse ist (irgend) ein arithmetisches Mittel der für sie aufgefundenen Beobachtungswerthe. de - remanne trata eler francois trata inn indaper

the mem and does associated and a does as the man with the fill and Weststeining and who men adapt and weststeining as the men and we were the men and Bis jetzt haben wir erwiesen, dass die wahre zu suchende Grösse x ein arithmetisches Mittel ihrer Beobachtungswerthe ist, wofern nur zu jedem solchen Werthe der passliche Multiplicator

bekannt ist. Allein es gibt kein Mittel, die ganz richtigen multiplicativen Verhältnisszahlen aufzufinden, daher auch keine Versicherung, dass man die wahre Unbekannte selbst gefunden habe; mithin kann man nur erwarten, aus den Beobachtungswerthen für diese Unbekannte einen solchen Werth aufzufinden, der sich von ihr möglichst wenig unterscheidet, und für sich den höchsten Grad der Wahrscheinlichkeit hat, und darum auch der wahrscheinlichste Werth dieser Unbekannten genannt wird.

Auch dieser wahrscheinlichste Werth der gesuchten Grösse muss ein arithmetisches Mittel der Beobachtungswerthe sein, welche hier nur andere Multiplicatoren erhalten müssen, die jedoch von den früheren desto weniger unterschieden sein werden, je weniger dieser wahrscheinlichste Werth von der wahren Unbekannten selbst verschieden ausfällt.

Denn 1. kann zufällig mit der gesuchten Grösse selbst ihr wahrscheinlichster Werth übereinfallen, wenn nemlich das Zuklein der Beobachtungswerthe mit ihrem Zugross in der Zusammenfassung sich gegenseitig aufhebt.

- 2. Je grösser die Anzahl der Beobachtungen ist, desto öfter muss die zu suchende Grösse selbst theils völlig genau, theils höchst nahe beobachtet werden, und desto öfter ein Zugross nit einem gleichen Zuklein der Beobachtungswerthe sich ausgleichen, desto genauer muss daher auch der wahrscheinlichste Werth mit der gesuchten Grösse übereinkommen; ja bei unendlich grosset Anzahl der Beobachtungen muss sogar völliges Zusammentreffer derselben statt finden: und doch kann die Rechnungsweise zur die nemliche bleiben, mag die Menge der Beobachtungswerthe klein oder gross sein.
- 3. Endlich und dies ist das entscheidenste muss ja auch der wahrscheinlichste Werth der Unbekannten, so wie diese selbst eine gewisse einzige oder bestimmte Grösse sein, und diese Grundbedingung allein hat uns den ersten Lehrsatz (I.) und die auf ihn gestützte Ableitung (3) an die Hand gegeben.

6.

Die (positiven oder absoluten) Verhältnisszahlen h, t, k, ..., welche den einzelnen Beobachtungswerthen a, b, c, .... als kintiplicatoren zugesellt werden und dadurch auf den Betrag det gesuchten Grüsse x oder ihres wahrscheinlichsten Werthes Eintiluss nehmen, folglich nicht willkürlich angenommen werden körnen, sind von der Grüsse der Beobachtungswerthe unabhängig, daher, von anderen Eigenschaften zusammengefasst, von der so genannten Güte oder Genauigkeit der Beobachtungswerthe, denen sie angehören, abhängig; welche selbst wieder nach der angewandten Beobachtungsweise, nach den mancherlei Mitteln und Werkzeugen, nach den mehr oder weniger günstgen Umständen, der grüsseren oder geringeren Sorgfalt der Beobachtung u. dgl. geschätzt oder bemessen wird, was freilich schwierig und nur wenig sicher geschehen kann.

Nur in dem besonderen — aber glücklicher Weise am hänfigsten eintretenden — Falle, wo alle Beobachtungen auf gleiche Weise mit einerlei Mitteln, unter den nemlichen Umständen, mit gleicher Sorgfalt u. s. f. ausgeführt wurden, und man folglich die gefundenen Beobachtungswerthe allesammt für gleich gut oder genau erachten kann, unterliegt es keinerlei Anstand, jene Güte-Verhältnisszahlen h, i, k,.... der Beobachtungswerthe a, b, c,.... sämmtlich unter sich gleich oder der Eins proportional anzunehmen. Ist dann n die Anzahl dieser beobachteten Werthe, so ist der gesuchten Grösse wahrscheinlichster Werth

$$=\frac{a+b+c+...}{n}$$

d. i. das arithmetische Mittel der Beobachtungswerthe.

tologo to the television of their superstill from

Für den letzten Fall hat Herr Professor Encke in seinem astronomischen Jahrbuche für 1834 einen interessanten Beweis gegeben, der sich vornehmlich auf eine Eigenschaft der symmetrischen Functionen und darauf stützt, dass der behauptete Satz — wenigstens wie Herrn Röber's verdienstlicher Auszug unter Artikel "Experiment" im "Handwörterb. d. Chemie u. Physik, herausgeg. v. August u. A., Berlin 1842", sich ausdrückt — "offenbar" bei zwei Beobachtungswerthen gelten muss. Da jedoch das Zugeständniss dieses Einzelfalls nicht unbedenklich ist, daher solches "offenbar" nur als Nothbeweis sich ansehen lässt; so möge mir die Anführung meiner, auf das logische Princip vom zureichenden Grunde gestützten Rechtfertigung desselben gestattet sein.

Sind durch zwei directe und gleich gute Beobachtungen für eine auszumittelnde Grösse x die beiden ungleichen Werthe a und b gefunden worden; so muss, weil bei der Auffindung dieser Beobachtungswerthe bloss der Zufall thätig vorausgesetzt wird, es eben so wahrscheinlich sein, einen zu grossen als zu kleinen Werth für x gefunden zu haben. Mithin hat man keinerlei vorwiegenden Grund, die zu ermittelnde Grösse eher grösser als kleiner denn beide Beobachtungswerthe, oder eher dem einen als dem anderen derselben gleich anzunehmen; folglich muss sie ein Mittel beider sein. Da aber hat man wieder keinen überwiegenden Grund, diese Grösse näher an dem grösseren als an dem kleineren Beobachtungswerthe vorauszusetzen; folglich muss sie zwischen ihnen mitten inne liegen. Das aber kann nur die halbe Summe, das arithmetische Mittel beider Beobachtungswerthe, nach

 $\frac{n+b}{2}$ ; folglich ist dieses der wahrscheinlichste Werth der gesuchten Grösse.

of the Ball of the bearing and the telephone and

Noch bleibt mir in Kürze nachzuweisen übrig, dass und wie aus dem von mir aufgestellten allgemeineren arithmetischen Mittel, diejenige von dem Beobachtungsfehler  $\Delta$  abhängige Fu ti on  $\varphi(\Delta)$  sich aufstellen lässt, der die Wahrscheinlichkeit Eintrittes dieses Fehlers bekanntlich proportional ist.

Für eine zu suchende Grösse x seien die Beobachtungswe M, M', M'',.... gefunden, deren noch unbekannte Fehler

$$M-x=\Delta$$
,  $M'-x=\Delta'$ ,  $M''-x=\Delta''$ ....

sind. Dann ist die Wahrscheinlichkeit des Zusammentreffens ser Fehler proportional dem Producte

$$\varphi(\Delta) \varphi(\Delta') \varphi(\Delta'') \dots = \Omega;$$

daher ist jener Werth von x der wahrscheinlichste, für welc  $\Omega$  ein Maximum ist. Nimmt man von  $\Omega$  den natürlichen Logar men, differenzirt nach x und setzt  $\frac{d\Omega}{dx}$ =0; so erfolgt

$$\frac{1}{\varphi(\Delta)} \cdot \frac{d\varphi(\Delta)}{d\Delta} + \frac{1}{\varphi(\Delta')} \cdot \frac{d\varphi(\Delta')}{d\Delta'} + \frac{1}{\varphi(\Delta'')} \cdot \frac{d\varphi(\Delta'')}{d\Delta''} + \dots = 0,$$

oder, wenn man abkürzend  $\frac{1}{\varphi(A)} \cdot \frac{d\varphi(A)}{dA} = \psi(A)$  setzt,

$$\psi(\Delta) + \psi(\Delta') + \psi(\Delta'') + \dots = 0.$$

Da aber der wahrscheinlichste Werth von x ein arithmetisch Mittel der Beobachtungswerthe  $M, M', M'', \dots$ , deren Güte-V hältnisszahlen  $g, g', g'', \dots$  sein mögen, also

$$x = \frac{gM + g'M' + g''M'' + \dots}{g + g' + g'' + \dots}$$

ist, so folgt hieraus die Gleichung

$$g(M-x)+g'(M'-x)+g''(M''-x)+...=0$$

oder

$$g\Delta + g'\Delta' + g''\Delta'' + \dots = 0.$$

Aus den beiden letzten Gleichungen für die Δ findet man, we man die zweite mit dem unbestimmten Multiplicator μ multiplic und von der ersten abzieht,

$$(\psi(\Delta) - \mu g \Delta) + (\psi(\Delta') - \mu g' \Delta') + (\psi(\Delta'') - \mu g'' \Delta'') + \dots = 0$$

Diese Summe kann aber nur verschwinden, wenn ihre von eins der unabhängigen Summanden selbst allesammt einzeln verschwi den, folglich

$$\psi(\Delta) = \mu g \Delta$$
,  $\psi(\Delta') = \mu g' \Delta'$ ,  $\psi(\Delta'') = \mu g'' \Delta''$ ,...

und

$$\mu = \frac{\psi(\Delta)}{g\Delta} = \frac{\psi(\Delta')}{g'\Delta'} = \frac{\psi(\Delta'')}{g''A''} = \dots$$

ist. Es muss demnach  $\mu = \frac{\psi(\Delta)}{g\Delta}$  eine von der Veränderlichen  $\Delta$  ganz unabhängige Constante sein. Dann ist

$$\psi(\Delta) = \frac{1}{\varphi(\Delta)} \cdot \frac{d\varphi(\Delta)}{d\Delta} = \mu g \Delta$$

also

$$\frac{d\varphi(\Delta)}{\varphi(\Delta)} = \mu g . \Delta d\Delta.$$

Die Integration dieser Gleichung, in der die g von der Grösse des  $\Delta$  unabhängig ist, gibt

$$l\frac{\varphi(\Delta)}{C} = \mu g \cdot \frac{1}{2} \Delta^2$$
, also  $\varphi(\Delta) = Ce^{\frac{1}{2}\mu g \Delta^2}$ ,

wofern C die Integrations-Constante vorstellt.

Da die Wahrscheinlichkeit eines Fehlers  $\triangle$  desto kleiner ausfallen muss, je grösser dieser selbst ist, und da e=2.71828...>1 ist; so muss der Exponent von e negativ sein, und daher kann man  $\frac{1}{4}\mu g=-h^2$  setzen. So erhält man für die gesuchte Function die Form

$$\varphi(\Delta) = Ce^{-(h\Delta)^2}$$

wie auch sonst auf anderen Wegen.

### XXXVII.

# Nachweis der Möglichkeit oder Erzeugung eines Obelisken.

Ein Anhang zu dem im Archiv, im IX. Bande, 1. Heft, Nr. X., S. 87., von dem Herrn Herausgeber veröffentlichten Aufsatze.

Von

Herrn Dr. Wilhelm Matzka, Professor der Mathematik zu Tarnow in Galizien.

Herr Professor Grunert hat seinem höchst gelungenen Beweise (a. a. O. Nr. IX. S. 82.) der von Herrn Koppe gefundenen

Theil XI.

Berechnungsregel des Rauminhaltes eines Obelisken den oben erwähnten, über die Entstehung solcher Körper handelnden Aufsatz zugegeben, in dessen Eingang er die Bemerkung macht, den in der streng wissenschaftlichen reinen Geometrie "jederzeit erst die Realität eines geometrischen Objectes nachgewiesen werden müsse, bevor man es überhaupt unternehmen dürfe, weitere Untersuchungen über dasselbe anzustellen"; mit welcher Ansiels gewiss jeder kritische Geometer vollkommen einverstanden seit wird. Von diesem Probleme hat er selbst eine analytische Aufstenswerth dargestellte synthetische zu geben und die seine zu vervollständigen bemüht sein.

Der Erklärung gemäss (a. a. O. S. 83.) ist ein Obelisk ein Körper, welcher von zwei parallelen gleichvielseitigen Vielecken als Grundebenen und von eben so viel Trapezen als den Seitensebenen eingeschlossen ist. Die Frage ist nun: Wie lässt sich ein solcher Körper construiren?

### A. Synthetische Auflösung.

#### 1. Construction aus einem Prisma.

Ein Prisma, z. B. das 5seitige ABCDEabcde (Taf. VIII. Fig. 1.) sei gegeben. Man führe in der einen Grundebene zu dem in ihr befindlichen Vielecke abcde ein durchweg paralleles  $\alpha\beta\gamma\delta\epsilon$ , jedock so, dass keine zwei parallelen Seiten derselben gleich seien. Dazu wird man irgend einen Punkt  $\alpha$  zu der der Spitze a entsprechenden des neu zu erzeugenden Vieleckes wählen, durch ihn die  $\alpha\beta$  || aber (ungleich)  $\geq ab$  führen, dann durch  $\beta$  die  $\beta\gamma$  || aber  $\geq bc$ , und wo nöthig noch so fort weiter vorgehen, bis man die drittletzte Spitze, hier  $\gamma$ , bestimmt hat. Durch diese nun ziehe man  $\gamma\delta' \pm cd$ , so wie durch  $\alpha$  die  $\alpha\epsilon' \pm ae$ . Zum Schlusse des zu zeichnenden Vieleckes führe man noch irgend eine weder durch  $\delta'$  noch durch  $\epsilon'$  gehende Gerade  $\delta\epsilon$  ||  $d\epsilon$ ; so ist sicher  $\gamma\delta \geq cd$  und  $\alpha\epsilon \geq ae$ . Ist zugleich auch noch  $\delta\epsilon \geq de$ , so hat man erreicht, was gefordert wird. Ist aber zufallig  $\delta\epsilon = d\epsilon$ ; so braucht auf nur, wenn  $\alpha\epsilon$  und  $\gamma\delta$  convergiren, die  $\delta\epsilon$  || zu sich um ein Angemessenes zu verrücken, und wenn sie parallel laufen, den Punkt  $\gamma$  in der  $\beta\gamma$  etwas zu verschieben und das vorige Verfahren zu wiederholen. — Endlich legt man durch jedes Paar paralleler Selten der zwei parallel gestellten Vielecke abcde und  $a\beta\gamma\delta\epsilon$  ihre Ebene; so entstehen eben so viele Seitenebenen, welche, weil die parallelen Seiten ungleich gemacht wurden, sicher Trapeze sein müssen; was erforderlich ist, damit der Körper  $ABCDE\alpha\beta\gamma\delta\epsilon$  ein Obelisk werde.

# 2. Construction aus einem Vieleck und einer parallelen Ebene.

Eine Abänderung der gelehrten Construction besteht darin, dass man sich ein beliebiges ehenes Vieleck, z. B. ABCDE, und

seiner Ebene eine andere P parallel construirt, und in dieser einer beliebigen Spitze  $\alpha$  anhebend ein ebensovielseitiges paeles Vieleck  $\alpha\beta\gamma\delta\varepsilon$  so construirt, dass jede zwei parallele Seideser Vielecke ungleich seien.

Man wird in dieser Absicht durch  $\alpha$  und AB eine Ebene en, welche die P in einer zur AB parallelen Geraden schneit, von der man  $\alpha\beta \angle AB$  abschneidet. Eben so legt man durch ind BC eine Ebene, diese schneidet die P in einer zur BC allelen Geraden, auf der man die  $\beta\gamma \angle BC$  abträgt. So fährt i fort bis man zur drittletzten Spitze, hier  $\gamma$ , gelangt ist. So bis hieher verfährt man auch weiter am Schlusse des zu contirenden Vieleckes dem Wesentlichen nach wie in der früher rterten Weise.

#### 3. Construction aus den Seitenkanten.

Sei ABCDEF (Taf. VIII. Fig. 2.) irgend ein ebenes Vieleck. ch eine Spitze A desselben sei eine beliebige, die Ebene des leckes durchstossende, ganze (unendliche) Gerade a geführt. ch einen Punkt dieser Geraden und durch die nächstfolgende tze B lege man eine neue Gerade b. Ingleichen führe man ch einen Punkt der b und durch C die Gerade c; und durch en Punkt der c und durch D die Gerade d. Ueberhaupt verte man in gleicher Weise an allen Spitzen des Vieleckes, bis a vor der vorletzten Spitze, hier E, angelangt ist. Da nun amt Alles auf die richtige Führung der Geraden e durch diese letzte Spitze E und durch einen Punkt der nächst früheren Geen dan; was die folgende Betrachtung vermittelt.

Die durch die letzte Vielecksspitze F zu führende Gerade f I die erste Gerade a schneiden, also muss auch die Ebene eF h. die der Geraden e und des ausser ihr besindlichen Punktes die a schneiden, und darf daher zu dieser a nicht parallel sein. Int man demnach durch die letzte Vielecksseite EF die Ebene  $\|a\|_a$ , so schneidet diese die Ebene dE in einer Geraden  $e_1$ , welche verlangten Geraden e nicht geeignet ist. — Dieselbe letzte mae f soll aber auch noch die vorletzte Gerade e schneiden, muss die Ebene aF die e gleichfalls tressen und darf daher ideser Geraden e nicht parallel sein. Legt man demnach durch ide Ebene aF in aF, so schneidet sie entweder die Ebene aF interessen Geraden aF, welche dann ebensalls nicht zur gewünschten detxten Geraden aF, welche dann ebensalls nicht zur gewünschten detxten Geraden aF, welche dann ebensalls nicht zur gewünschten detxten Geraden aF, welche dann ebensalls nicht zur gewünschten aF selbst überein, was nur geschehen kann, wenn aF af aF ist, schon die aF ist, also nicht mit der Durchschnittslinie der selbe aF und der durch aF zur Ebene aF parallelen Ebene übersallend, wählen darf.

Von den zwei Geraden  $e_1$  und  $e_2$  muss wenigstens Eine die schneiden. Führt man nun durch was immer für einen Punkt Geraden d, welcher von jenem einen oder diesen beiden rehschnittspunkten verschieden ist, und durch E die Gerade e; genügt diese vermöge des Obigen gewiss. Legt man nemlich it die Ebenen eF und aF, so schneidet jene die Gerade a,

diese die e, mithin schneidet ihre Durchschnittslinie f beide letzteren Geraden.

Sämmtliche durch die Vielecksspitzen gelegten Geraden a, b, c, d, e, f geben demnach das Gerüste aller Seitenkanten des zu construirenden Obelisken. Legt man sofort durch jede zwei benachbarte, sich schneidende Seitenkanten ihre Ebene, so erhält man die Gesammtschaft der Seitenebenen. Dazu führt man nock als zweite Grundebene eine zur Ebene des Vieleckes parallel, jadoch so, dass zwischen diesen zwei Grundebenen keine zwei benachbarten Seitenkanten sich durchschneiden.

### 4. Abänderung des Schlusses dieser Construction.

Der Schluss der letzten Construction lässt sich nach folgenden Betrachtung abändern.

Vor den zwei letzten Seitenkanten e, f (Taf. VIII. Fig. 3.) as gelangt, fordert man, 1. dass e die d schneide, 2. dass f d a treffe, und 3. dass auch e und f einander begegnen. Es demnach durch die Grundseite EF eine Ebene eEFf oder km M dergestalt zu legen, dass sie nicht nur den Geraden d und deren jede mit der EF sich kreuzt, begegne, sondern auch Durchschnittslinie g der Ebenen dE und aF treffe, welche die nit ihr (der Ebene M) in den Seitenkanten e und f schneiden folglich so, dass die Normale m dieser Ebene M auf den 3 G raden d, a, g schief, auf der EF aber senkrecht stehe. Ein solche Normale m ist aber leicht zu construiren.

Legt man nemlich durch was immer für einen Punkt M au die Gerade d senkrecht die Ebene  $\mathfrak{D}$ , auf a senkrecht die Ebene  $\mathfrak{D}$ , auf a senkrecht die Ebene  $\mathfrak{D}$ , endlich auf EF senkrecht die Ebene  $\mathfrak{L}$ ; so schneidet die letztere die drei früheren im Allemeinen in drei Geraden  $\delta$ ,  $\alpha$ ,  $\gamma$ . Dann kann jede durch M geheren  $\delta$ ,  $\alpha$ ,  $\gamma$  verschiedene Gerade der Ebene  $\mathfrak{L}$ , weil sie auf E senkrecht, auf d, a, g aber schief steht, die Normale m der suchenden Ebene 27 sein, die man construirt, indem man auf durch die zu ihr senkrechte EF, ihre senkrechte Ebene errichte

Nur wenn die Ebene  $dE \parallel aF$  ist, also die Gerade g verschwädet, wird jedenfalls  $e \parallel f$ . Damals ist aber  $DE \parallel AF$  und  $d \parallel aB$  Wo demuach  $DE \parallel AF$  ist, darf man nicht auch noch  $d \parallel aB$  wählen.

Da wo nur DE || AF, nicht aber d || aF ist, muss g || DE || AF sein, folglich, weil die Ebene 373 jederzeit von der Grundebt verschieden gedacht wird, muss sie die Gerade g sicher schrieden, wesswegen hier das Legen der senkrechten Ebene G über flüssig ist.

Sind von den 3 Geraden d, a, g zwei oder alle unter sie parallel, so genügt jede der parallelen schon allein für die ander oder für beide andere.

Anmerkung. Augenfällig sind die zwei ersten Constructionen mittels der zweiten Grundebene weit einfacher als die zweitezten mittels der Seitenkanten.

## B. Algebraische oder analytische Auflösung.

1. Ausgehend von der Construction der zweiten Grundebene.

Construirt man wie vorhin (in 1. und 2.) zur Grundebene BCDE (Taf. VIII. Fig. 4.) eine parallel gestellte abcde, deren leiten von dem parallelen verschieden sind, so kommt es am lehlusse doch immer nur darauf an, zu einem Viereck ACDE in anderes acde so zu construiren, dass  $cd \parallel$  aber  $\angle CD$ ,  $de \parallel$  ber  $\angle DE$  und  $ea \parallel$  aber  $\angle EA$ , also der Winkel d = D und  $ea \parallel$  sei, während die Seite ac mit den Winkeln a und c zwar gegeben ist, aber nur zufällig  $ac \parallel$  oder  $ea \parallel$  also  $ea \parallel$  sein kann.

Projicirt man (orthogonal) die geschlossene Polygonale acde af die Senkrechte der Seite ae; so haben die Seiten ac, cd, de, a beziehungsweise die Projectionswinkel a, a+c+G, -e, G, yenn G den gestreckten Winkel vorstellt; daher ist

$$ac. \sin a + cd. \sin (a+c+G) + de. \sin (-e) + eu. \sin G = 0.$$

**4** ist aber 
$$a + c = 2G - (d + e) = 2G - (D + E)$$
, also

$$ac.\sin a + cd.\sin(D+E) - de.\sin E = 0.$$

Projicirt man (gleichfalls winkelrecht) die geschlossene Polymale dcae auf die Senkrechte der Seite de; so haben die Seite dc, ca, ae, ed beziehungsweise die Projectionswinkel d, d+c+G, e, G; daher ist

$$dc.\sin d + ca.\sin(d + c + G) + ae.\sin(-e) + ed.\sin G = 0.$$

ist aber 
$$d=D$$
,  $d+c=2G-(a+e)=2G-(a+E)$ , folglich

$$dc.\sin D + ca.\sin(a+E) - ae.\sin E = 0.$$

Diese Gleichungen müssen, wenn man de und ae durch die ihnen verschiedenen Seiten DE und AE ersetzt, da sin E Null ist, jedenfalls in Ungleichungen übergehen; mithin ist Seite cd immer so zu wählen, dass gleichzeitig

$$cd \ge CD$$
,  
 $cd \cdot \sin(D+E) \ge DE \cdot \sin E - ac \cdot \sin a$ 

nd

$$cd.\sin D$$
  $\angle AE.\sin E - ac.\sin(a + E)$ 

H; was ohne Zweifel jederzeit möglich ist.

#### 2. Ausgehend von der Construction der Seitenkanten.

Bei dieser Construction sind alle Seitenkanten mit Ausscher zwei letzten nur an die Bedingung gebunden, dass jede gende durch einen beliebigen Punkt der vorhergehenden ge Mithin bleibt zum Schlusse mittels der Analysis nur noch die gende Aufgabe zu lösen:

"Zu einem Paar Geraden, (1) und (2), sollen de zwei Punkte.  $(\xi_1\eta_1\xi_1)$  und  $(\xi_2\eta_2\xi_2)$ , welche ausser ihnen mit keiner von beiden in einer Ebene liegen, ein Fandere sich schneidende Geraden, (3) und (4), so gest werden, dass die eine (3) der ersteren (1) und die dere (4) der zweiten (2) von jenen begegne.

Seien die Gleichungen der gegebenen, die erste und ( letzte Seitenkante vorstellenden Geraden

(1) 
$$\frac{x-x_1}{a_1} = \frac{y-y_1}{b_1} = \frac{z-z_1}{c_1},$$

(2) 
$$\frac{x-x_2}{a_2} = \frac{y-y_2}{b_2} = \frac{z-z_2}{c_2};$$

und die der zwei zu suchenden, die letzte und vorletzte Se kante vorstellenden Geraden

(3) 
$$\frac{x-\xi_1}{\alpha_1} = \frac{y-\eta_1}{\beta_1} = \frac{z-\xi_1}{\gamma_1},$$

$$\frac{x-\xi_2}{\alpha_2} = \frac{y-\eta_2}{\beta_2} = \frac{z-\xi_2}{\gamma_2}.$$

Dann sind eigentlich nur die zweierlei  $\alpha$ ,  $\beta$ ,  $\gamma$  zu bestim welche, so wie die bekannten zweierlei a, b, c, Zahlen vorste die den Cosinus der, von der positiven Richtung der betreffer Geraden mit den positiven Richtungen der winkelrechten Connatenaxen der x, y, z gebildeten, hohlen Winkel proportional  $\epsilon$ 

Nun soll erstens die Gerade (3) die (1) schneiden. I ist zunächt erforderlich, dass sie beide in einerlei Ebene, nam lich in der die Gerade (1) und den ausser ihr befindlichen Phank ( $\xi_1 \eta_1 \xi_1$ ) enthaltenden Ebene liegen. Seien  $A_1$ ,  $B_1$ ,  $C_1$  proponal den Cosinus der (wie vorher bestimmten) Winkel der Nondieser Ebene mit den Coordinatenaxen; so müssen, weil den Normale nicht nur auf der Geraden (1), sondern auch auf durch die Punkte  $(x_1 y_1 z_1)$  und  $(\xi_1 \eta_1 \xi_1)$  gehenden Geraden, bei die Cosinus ihrer Winkel den Unterschieden  $x_1 - \xi_1$ ,  $y_1 - z_1 - \xi_1$  proportional sind, senkrecht stehen muss, die Gleichungelten:

$$A_1 a_1 + B_1 b_1 + C_1 c_1 = 0,$$
  

$$A_1 (x_1 - \xi_1) + B_1 (y_1 - \eta_1) + C_1 (z_1 - \xi_1) = 0;$$

aus denen man die Proportionen findet:

(5) 
$$\begin{cases} A_1: b_1(z_1-\xi_1)-c_1(y_1-\eta_1)=\\ B_1: c_1(x_1-\xi_1)-a_1(z_1-\xi_1)=\\ C_1: a_1(y_1-\eta_1)-b_1(x_1-\xi_1), \end{cases}$$

mittels derer sich die Proportionalen  $A_1$ ,  $B_1$ ,  $C_1$  bestimmen lassen.

Damit in diese Ebene auch die gleich ihr durch den Punkt  $(\xi_1\eta_1\xi_1)$  gehende Gerade (3) falle, muss auf ihrer Normale auch diese Gerade senkrecht sein; mithin erhält man für die Forderung, dass die Geraden (3) und (1) in einerlei Ebene liegen, die Bedingungsgleichung

(6) 
$$A_1\alpha_1 + B_1\beta_1 + C_1\gamma_1 = 0.$$

Dieselben Geraden sollen sich aber auch durchschueiden, daim nicht zu einander parallel sein; folglich dürfen die Cosinus ihrer Winkel mit einerlei Coordinatenaxen nicht insgesammt proportional, d. h. von den drei Verhältnissen dürfen

(7) 
$$\frac{\alpha_1}{a_1}, \frac{\beta_1}{b_1}, \frac{\gamma_1}{c_1}$$

höchstens ein Paar gleich sein.

Zweitens soll die Gerade (4) die (2) schneiden. Darum muss, wenn  $A_2$ ,  $B_2$ ,  $C_2$  den Cosinus der Winkel der Normale ihrer Ebesen proportional sind, in ähnlicher Weise wie vorhin

(8) 
$$\begin{cases} A_2: b_2(z_2 - \zeta_2) - c_2(y_2 - \eta_2) = \\ B_2: c_2(x_2 - \xi_2) - a_2(z_2 - \xi_2) = \\ C_2: a_2(y_2 - \eta_2) - b_2(x_2 - \xi_2), \end{cases}$$

ud.

(9) 
$$A_2\alpha_2 + B_2\beta_2 + C_2\gamma_2 = 0$$

sein; und zugleich dürsen von den drei Verhältnissen

$$\frac{\alpha_2}{a_2}, \quad \frac{\beta_2}{b_2}, \quad \frac{\gamma_2}{c_2}$$

bochstens ein Paar gleich sein.

Drittens endlich sollen die Geraden (3) und (4) selbst eintader durchschneiden. Dazu müssen die Cosinus der Winkel, welche die Normale der sie beide enthaltenden Ebene mit den Coordinatenaxen bildet, insofern sie auf jenen Geraden senkrecht steht, gemäss den Proportionen (5) den Unterschieden

$$\beta_1\gamma_2 - \beta_2\gamma_1$$
,  $\gamma_1\alpha_2 - \gamma_2\alpha_1$ ,  $\alpha_1\beta_2 - \alpha_2\beta_1$ 

proportional sein; und weil dieselbe Normale auch auf der durch die Punkte  $(\xi_1\eta_1\xi_1)$  und  $(\xi_3\eta_2\xi_2)$  gehenden Geraden — der vorletzten Grundseite — senkrecht stehen muss, wird die Bedingungsgleichung bestehen:

(11) 
$$(\xi_1 - \xi_2)(\beta_1 \gamma_2 - \beta_2 \gamma_1) + (\eta_1 - \eta_2)(\gamma_1 \alpha_2 - \gamma_2 \alpha_1) + (\xi_1 - \xi_2)(\alpha_1 \beta_2 - \alpha_2 \beta_1) = 0.$$

Damit endlich diese Geraden zu einander nicht parallel se dürfen von den drei Verhältnissen

(12) 
$$\frac{\alpha_1}{\alpha_2}, \frac{\beta_1}{\beta_2}, \frac{\gamma_1}{\gamma_2}$$

höchstens ein Paar gleich ausfallen.

Für die zu suchenden zwei Triaden von Cosinus-Proporti len  $\alpha_1$ ,  $\beta_1$ ,  $\gamma_1$  und  $\alpha_2$ ,  $\beta_2$ ,  $\gamma_2$  hat man demnach einerseits die Gleichungen (6), (9), (11) und andererseits die drei Bedingur (7), (10), (12). Zwei Unbekannte, z. B.  $\gamma_1$ ,  $\gamma_2$ , lassen sich jenen Gleichungen eliminiren, und man erhält sofort blos I Gleichung mit vier Unbekannten. Von diesen ist sonach je  $\epsilon$  z. B.  $\beta_1$  und  $\beta_2$ , völlig frei wählbar, und die zwei übrigen,  $\alpha_1$  und  $\alpha_2$ , müssen so bestimmt werden, dass der letzten sie haltenden Gleichung und jenen drei Bedingungen Genüge gesche Dies ist aber sicher jederzeit möglich, weil diese Unbekannter jener Gleichung blos in der ersten Potenz erscheinen und zugle stetig sind.

# C. Annahme einer allgemeineren Erklärung des Obelisken.

Bisher hatten wir die engste Erklärung des Obelisken se gehalten, der zusolge sämmtlich e Seitenebenen desselben oh Ausnahme Trapeze sein müssen, solglich keine zwei paralle Grundkanten einander gleich, und keine zwei unmittelbar meinander solgende Seitenkanten unter sich parallel sein dürst Dies geschah hauptsächlich darum, weil diese Einschränkung die Construction wesentlich erschweren. Allein die Erklärung Obelisken muss, wenn anders die Lehre desselben umsasse brauchbar sehn soll, dermassen, und wie es auch schon sein sinder, Herr Prosessor Koppe, gethan, so erweitert werden, du wenn auch nicht alle, so wenigstens manche Seitenebenen Pur helogramme, also manche Paare paralleler Grundkanten gleich, of manche Paare benachbarter Seitenkanten parallel seien. Dem mäss legen wir solgende weiteste Erklärung des Obelisk zu Grunde.

Ein Obelisk ist ein Körper, der von zwei parallelen parallel gestellten gleichvielseitigen ebenen Vielecken als Gruebenen und von den Ebenen jeglicher zwei parallelen Vieleckseiten (Grundkanten) als Seitenebenen begrenzt ist.

Nach dieser Erklärung wird der Obelisk insbesonde ein Prisma, wenn jede zwei parallelen Grundkanten gleich of die Grundebenen congruent sind. Legt man diese allgemeinere Erklärung zu Grunde, so vereinfacht sich die Construction des Obelisken namhaft. Denn

- bei der Construction der zweiten Grundebene braucht man die nach einander folgenden Seiten derselben jenen der ersten Grundebene blos parallel, übrigens nach Gefallen ungleich oder gleich zu machen.
- 2. Bei der Construction der Seitenkanten hat man nur allein zu fordern, dass jede folgende in derjenigen Ebene liege, welche die Spitze der Grundebene, durch die sie zu führen ist, und die vorhergehende Seitenkante enthält. Nur die letzte Seitenkante f in Taf, VIII. Fig. 2. wird sich ergeben, wenn man die Ebene eF und aF legt, wonach ihre Durchschnittslinie jene Kante sein wird.
  - a) die  $e \parallel a$ , so ist auch  $f \parallel (e \text{ und } a)$ ;
  - schneidet e die a, muss auch f sie beide im selben Punkte schneiden; und
  - c) endlich, wenn e und a sich kreuzen, kann e bloss ausnahmsweise zu Einer aus ihnen parallel sein, in der Regel wird sie jedoch beiden in getrennten Punkten begegnen.

Man kann also fast immer erwarten, dass f sowohl die e als auch die a schneiden werde, und nur selten wird sie zu Einer aus ihnen, und noch seltener zu beiden parallel ausfallen.

Anmerkung. Diese letztere Construction nun wurde eigentlich von dem Herrn Herausgeber des Archivs a. a. O. als Lüsung einer analytisch-geometrischen Aufgabe mitgetheilt. Denn seine Gleichungen (2) und (11) kommen der letzten Seitenkante als Durchschnittslinie der zwei durch seinen Punkt  $(a_3b_3c_3)$  und durch je eine der beiden gegebenen Geraden zu, und dass sie die vorletzte und erste Seitenkante, d. i. jede dieser gegebenen Geraden, schneide, hängt davon ab, dass sowohl von den drei Verhältnissen

 $\cos \varphi : \cos \alpha_1, \cos \psi : \cos \beta_1, \cos \chi : \cos \gamma_1$ 

als auch von folgenden dreien:

 $\cos \varphi : \cos \alpha_2, \cos \psi : \cos \beta_2, \cos \chi : \cos \gamma_2$ 

nicht mehr als zwei gleich ausfallen, oder dass von den Proportionalitäten

 $\begin{aligned} \cos \alpha_1 : \cos \beta_1 : \cos \gamma_1 = \cos \alpha_2 : \cos \beta_2 : \cos \gamma_2 \\ = C_1 A_2 - A_1 C_2 : A_1 B_2 - B_1 A_2 : B_1 C_2 - C_1 B_2 \end{aligned}$ 

keine zwei vollständig bestehen.

### XXXVIII

# Ueber die Differenziation der Exponenzialgrössen und des Logarithmus

Von dem

Herrn Professor Dr. O. Schlömilch an der Universität zu Jena.

Wenn man in der Differenzialrechnung die Differenziation der einfachsten Funktionen ausführen, also die Differenzialquotienten von

$$x^{\mu}$$
,  $a^x$  und  $\log x$ 

entwickeln will, so bedarf man bekanntlich dazu des Nachweises, dass sich die Grössen

1) 
$$\frac{(1+\delta)^{\mu}-1}{\delta}, \ (1+\delta)^{\frac{1}{\delta}}, \ \frac{a^{\delta}-1}{\delta}$$

bestimmten angebbaren Gränzen nähern, sobald man d bis mt Null abnehmen lässt. Gewöhnlich zeigt man diess mit Hülfe des binomischen Safzes für ganze positive Exponenten, wie auch der Verfasser in seinem Handbuche der Differenzialrechnung gethan hat; es bleibt aber wünschenswerth, den Nachweis der Existem jener Gränzen unabhängig von dem Binomialtheoreme zu liefern, um nachher dieses selbst mit Hülfe der Differenzialrechnung ableiten zu können. Für den ersten der in No. 1) verzeichneten Ausdrücke ist diese Forderung bereits durch den Aufsatz No. IBd. X. des Archivs erfüllt, und es bleibt daher noch übrig, dasselbe für die anderen Ausdrücke in 1) zu leisten, was hier geschehen soll.

Für jedes ganze positive m und beliebige y gilt bekanntlich die Formel

$$\frac{y^m-1}{y-1}=1+y+y^2+y^3+\dots+y^{m-1},$$

woraus für y = 1 + x folgt:

$$\frac{(1+x)^m-1}{x} = 1 + (1+x) + (1+x)^2 + \dots + (1+x)^{m-1}$$

deben wir auf der rechten Seite dem als positiv vorausgesetzten r seinen kleinsten Werth Null, so folgt

$$\frac{(1+x)^m-1}{x} > m,$$

oder nach Multiplikation mit  $\dot{x}$  und Transposition von -1:

$$(1+x)^m > 1+mx$$
.

Setzen wir  $x = \frac{1}{m\alpha}$ , wo  $\alpha$  eine positive Grösse ist, und erheben fie so entstehende Ungleichung

$$(1+\frac{1}{m\alpha})^m > 1+\frac{1}{\alpha}$$

auf die Potenz a, so wird

١

$$(1+\frac{1}{m\alpha})^{m\alpha} > (1+\frac{1}{\alpha})^{\alpha}$$

wobei wir  $m\alpha = \beta$  setzen wollen. Da m eine von der Einheit verschiedene positive ganze Zahl ist, so muss offenbar  $m\alpha > \alpha$ , d. h.  $\beta > \alpha$  sein, und wir können daher die obige Ungleichung auch so aussprechen: für  $\alpha < \beta$  ist zugleich

$$(1+\frac{1}{\alpha})^{\alpha}<(1+\frac{1}{\tilde{\beta}})^{\beta},$$

und hieraus folgt, dass der Ausdruck

$$(1+\frac{1}{\omega})^{\omega}$$

fortwährend wächst, sobald man  $\omega$  immer zunehmen lässt.

ul pi. Das Wachsthum der in 2) verzeichneten Grösse geht aber nicht ins Unendliche fort und zwar vermöge des Theoremes, dass Eir ma < 2

٠,

$$(1+x)^m < \frac{2+mx}{2-mx}$$

ist. Für m=1 findet man diesen Satz leicht bestätigt; denn man hat offenbar

$$2+x-x^2<2+x$$

**woraus** wegen  $2 + x - x^2 = (1 + x)(2 - x)$  folgt

$$1+x<\frac{2+x}{2-x}.$$

Dass aber der Satz auch allgemeiner für jedes positive m gilt, likest sich mittelst des Schlusses von m auf m+1 darthun. Mul-

tiplizirt man nämlich die Ungleichungen 3) und 4), so folgt

5) 
$$(1+x)^{m+1} < \frac{4+2(m+1)x+2mx^2}{4-2(m+1)x+2mx^2}$$

Wendet man darauf den bekannten Satz an, dass für positive a, b, c und  $a \le b$ 

$$\frac{b+c}{a+c} < \frac{b}{a}$$

ist \*), so folgt für a=4-2(m+1)x, b=4+2(m+1)x,  $c=2mx^3$ :

$$\frac{4+2(m+1)x+2mx^2}{4-2(m+1)x+2mx^2} < \frac{4+2(m+1)x}{4-2(m+1)x},$$

wobei aber a, d. h. 4-2(m+1)x, positiv ausfallen muss. Nach 5) ist nun auch

$$(1+x)^{m+1} < \frac{4+2(m+1)x}{4-2(m+1)x}$$

d. h.

$$(1+x)^{m+1} < \frac{2+(m+1)x}{2-(m+1)x}$$

für  $(m+1)x \le 2$ ; dasselbe stimmt mit dem überein, was aus de Ungleichung 3) folgt, wenn man m+1 für m schreibt.

Nimmt man in 3)  $x = \frac{1}{m}$ , so ergiebt sich für jedes positive.

$$(1+\frac{1}{m})^m < 3,$$

woraus man ersieht, dass der Ausdruck  $(1+\frac{1}{m})^m$  mit m nick gleichzeitig ins Unendliche wachsen kann, sondern sich einer bestimmten Gränze nähern muss, welche < 3 ist. Dieser Satz list sich auf bekannte Weise dahin erweitern, dass auch

$$\operatorname{Lim}(1+\frac{1}{\omega})^{\omega}$$

eine bestimmte endliche Grösse sein muss, wobei nun o eine

$$ab + ac \leq ab + bc$$

oder

$$(b+c)a \leq (a+c)b$$

and durch Division mit a(a+c) folgt daraus der obige Sats.

<sup>\*)</sup> Wenn a < b, ist auch ac < bc. ferner

beliebige positive unendlich wachsende Zahl bedeutet. Für  $\omega = \frac{1}{\delta}$ , worin  $\delta$  gegen die Null convergirt, ergiebt sich daraus der zu beweisende Satz, dass

$$\operatorname{Lim}(1+\delta)^{\frac{1}{\delta}}$$

eine endliche bestimmte Grösse ist. Bezeichnen wir dieselbe mit

$$\operatorname{Lim} \frac{\log (1+\delta)}{\delta} = \operatorname{Lim} \log \left[ (1+\delta)^{\frac{1}{\delta}} \right] = \log e.$$

Da hier nichts darauf ankommt, nach welchem Gesetze  $\delta$  abnimmt, wenn es nur der Null beliebig nahe gebracht werden kann, so setze man

$$\delta = a^{\varepsilon} - 1$$
,

wobei α die Basis der obigen Logarithmen und ε eine bis zur Null abnehmende Grüsse bezeichnen müge. Es wird dann

$$\lim_{a^{\ell}-1}^{\varepsilon} = \log e, \text{ bas } a$$

oder umgekehrt, und wenn man wieder o für & schreibt,

$$\operatorname{Lim} \frac{a^{\delta}-1}{\delta} = \frac{1}{\log e}, \text{ bas } a;$$

womit das letzte der in Rede stehenden Theoreme bewiesen ist.

### XXXIX.

# **Ueber den Integralsinus und Integral- cosinus.**

Von dem

Herrn Professor Dr. O. Schlömilch an der Universität zu Jena.

Einige Untersuchungen aus der Theorie bestimmter Integrale erfordern die Betrachtung zweier transscendenten Funktionen, deren Definitionen durch die Gleichungen

$$Si(\omega) = \frac{1}{1} \frac{\omega}{1} - \frac{1}{3} \frac{\omega^3}{1.2.3} + \frac{1}{5} \frac{\omega^5}{1.2.3.4.5} - \dots,$$

$$Ci(\omega) = 0.5772156 + \frac{1}{2}l(\omega^2) - \frac{1}{2}\frac{\omega^2}{1.2} + \frac{1}{4}\frac{\omega^4}{1.2.3.4} - \frac{1}{5}\frac{\omega^6}{1.2....6} + \cdots$$

gegeben sind, und für welche ich die Namen "Integralsinus" und "Integralcosinus" vorgeschlagen habe. Man kann übrigens statt der obigen Definitionen auch die folgenden setzen:

$$Si(\omega) = \int_0^{\omega} \frac{\sin x}{x} dx.$$

$$-Ci(\omega) = \int_{-\infty}^{\omega} \frac{\cos x}{x} dx;$$

deren compendiöse Form sich gut zur Entdeckung verschiedener Eigenschaften unserer Funktionen eignet. Setzt man gleichzeitig  $\omega = mu$  und x = my, so gehen die Formeln 1) und 2) in die folgenden über:

$$Si(mu) = \int_0^u \frac{\sin my}{y} dy,$$

4) 
$$Ci(mu) = \int_{-\infty}^{u} \frac{\cos my}{y} \, dy;$$

in denen m eine beliebige constante positive endliche Grösse bezeichnet. Wir wollen von diesen Formeln einige Anwendungen mittheilen.

I. Es ist für  $\pi > y \ge 0$ :

$$\frac{1}{2}y = \sin y - \frac{1}{2}\sin 2y + \frac{1}{3}\sin 3y - \dots$$

Dividirt man beiderseits mit y und integrirt darauf zwischen y=0 bis y=u, wobei  $u < \pi$  sein muss, weil nur für  $u < \pi$  die obige Gleichung besteht, so ergiebt sich unter Benutzung von No. 3)

5) 
$$\frac{1}{2}u = Si(u) - \frac{1}{4}Si(2u) + \frac{1}{3}Si(3u) - \dots$$
$$u < \pi.$$

Von grösserem Interesse sind die folgenden Betrachtungen.

II. Man setze in der Formel 3) m=1,3,5,....4n+1 und nehme alle so entstehenden speziellen Gleichungen mit wechselnden Zeichen zusammen; es ist dann

$$Si(u) - Si(3u) + Si(5u) - \dots + Si(4n+1u)$$

$$= \int_0^u [\sin y - \sin 3y + \sin 5y - \dots + \sin (4n+1)y] \frac{dy}{y},$$

und wenn man die unter dem Integralzeichen stehende Reihe summirt,

$$Si(u) - Si(3u) + Si(5u) - .... + Si(4n + 1u)$$

$$= \int_0^u \frac{\sin(4n + 2)y}{2\cos y} \frac{dy}{y}.$$

Lassen wir z ins Unendliche wachsen, so wird

6) 
$$Si(u) - Si(3u) + Si(5u) - Si(7u) + ...$$
 in inf.  

$$= \frac{1}{2} \text{Lim} \int_{0}^{u} \frac{\sin(4n+2)y}{\cos y} \frac{dy}{y},$$

wo es nun darauf ankommt, den rechts angedeuteten Gränzwerth zu finden. Wir unterscheiden zu diesem Zwecke zwei Fälle, ob nämlich  $u < \frac{\pi}{2}$  ist oder nicht. Im ersten Falle kann man den Satz anwenden

$$\lim_{x \to \infty} \int_0^{\pi} \frac{\sin ky}{y} f(y) dy = \frac{\pi}{2} f(0),$$

worin das Zeichen Lim sich auf das unbegränzte Wachsen der Grösse k bezieht und nur vorausgesetzt wird, dass f(y) während des willkührlichen Intervalles y=0 bis y=u nicht unendlich werde \*). Da für k=4n+2,  $f(y)=\frac{1}{\cos y}$  und  $u<\frac{\pi}{2}$  diese Bedingung erfüllt ist, so haben wir jetzt

$$\operatorname{Lim} \int_0^{\pi} \frac{\sin{(4n+2)y}}{y} \frac{dy}{\cos{y}} = \frac{\pi}{2},$$

und folglich nach No. 5) für  $u < \frac{\pi}{2}$ :

7) 
$$\frac{\pi}{4} = Si(u) - Si(3u) + Si(5u) - \dots$$

Ist dagegen  $u = \frac{\pi}{2}$ , so darf das vorhin citirte Theorem nicht unmittelbar angewendet werden, weil f(y) dann wenigstens einmal unendlich würde während des Intervalles y=0 bis y=u. Zerlegt man aber  $\sin(4n+2)y$  in  $\sin(4n+1y+y)$ , so wird

8) 
$$\int_{0}^{u} \frac{\sin(4n+2)y}{\cos y} \frac{dy}{y}$$

$$= \int_{0}^{u} \frac{\sin(4n+1)y}{y} dy + \int_{0}^{u} \frac{\cos(4n+1)y}{\cos y} \frac{\sin y}{y} dy.$$

Den Gränzwerth, gegen welchen das erste Integral rechts für mendlich wachsende n convergirt, findet man leicht mittelst des vorigen Theoremes für k=4n+1, f(y)=1; derselbe ist

<sup>&#</sup>x27;) Man s. des Verf. Analytische Studien II. S. 3.

$$\lim_{x \to 0} \int_0^{\infty} \frac{\sin(4n+1)y}{y} dy = \frac{\pi}{2}.$$

Um auch den Gränzwerth des zweiten Integrales zu erhe erinnern wir uns an folgenden Satz\*): "wenn f(y) innerhall Intervalles y=0 bis y=u endlich bleibt und u ein unger Vielfache von  $\frac{\pi}{2}$ , also etwa  $u=(2s+1)\frac{\pi}{2}$  ist, so hat man k=4n+1

$$\lim_{0} \int_{0}^{u} \frac{\cos ky}{\cos y} f(y) dy$$

$$= \pi \{ f(\frac{1}{2}\pi) + f(\frac{3}{2}\pi) + f(\frac{5}{2}\pi) + \dots + \frac{1}{2} f(\frac{2s+1}{2}\pi) \};$$

wenn dagegen u kein solches Vielfaches von  $\frac{\pi}{2}$  ist, so gieb doch immer zwei auf einander folgende ungerade Vielfache  $\frac{\pi}{2}$ , zwischen denen u enthalten ist, so dass man

$$(2s+1)^{\frac{\pi}{2}} < u < (2s+3)^{\frac{\pi}{2}}$$

setzen darf. In diesem Falle findet die Gleichung

$$\lim_{t \to \infty} \int_{0}^{u} \frac{\cos ky}{\cos y} f(y) \, dy$$

$$= \pi \{ f(\frac{1}{2}\pi) + f(\frac{2}{2}\pi) + f(\frac{5}{2}\pi) + \dots + f(\frac{2s+1}{2}\pi) \}$$

statt." Da nun  $\frac{\sin y}{y}$  immer endlich bleibt, so kann man f(y)=
setzen und hat dann für  $u=(2s+1)\frac{\pi}{2}$ :

$$\lim_{0} \int_{0}^{u} \frac{\cos(4n+1)y}{\cos y} \frac{\sin y}{y} dy$$

$$= \frac{2}{1} - \frac{2}{3} + \frac{2}{5} - \dots + \frac{(-1)^{s}}{2} \cdot \frac{2}{2s+1};$$

dagegen

$$=\frac{2}{1}-\frac{2}{5}+\frac{2}{5}-...+(-1)^{2}\frac{2}{2s+1},$$

wenn u zwischen  $(2s+1)\frac{\pi}{2}$  und  $(2s+3)\frac{\pi}{2}$  liegt. Substituiren die gefundenen Resultate in No. 8) und 6), so ergiebt sich foldes Theorem: die Summe der Reihe

<sup>\*)</sup> A. a. O. §, 4.

$$= \frac{\pi}{4} + 1 - 1 + \frac{1}{2} + \cdots + \frac{(-1)^{s}}{2} + \frac{1}{2s+1},$$

in  $u=(2s+1)\frac{\pi}{2}$  ist, dagegen

$$= \frac{\pi}{4} + \frac{1}{4} - \frac{1}{5} + \frac{1}{5} - \dots + \frac{(-1)^s}{2s+1},$$

n uzwischen  $(2s+1)\frac{\pi}{2}$  und  $(2s+3)\frac{\pi}{2}$  fällt.

Nimmt man hierzu noch die Formel 7), so hat man in jedem e den Werth der gesuchten Summe.

II. Eine ähnliche Betrachtung lässt sich auf die Gleichung 4) enden. Schreiben wir die letztere in des Form

$$-Ci(mu) = \int_{u}^{\infty} \frac{\cos my}{y} dy, \quad \text{for all } y = 0$$

en m=1, 3, 5,....2n+1 und addiren alle so entstehenden chungen, so wird

$$- [Ci(u) + Ci(3u) + Ci(5u) + \dots + Ci(2n+1u)]$$

$$= \int_{u}^{\infty} [\cos y + \cos 3y + \cos 5y + \dots + \cos (2n+1)y] \frac{dy}{y}$$

$$= \int_{u}^{\infty} \frac{\sin (2n+2)y}{2\sin y} \cdot \frac{dy}{y}$$

Zerlegt man  $\sin(2n+2)y$  in  $\sin(2n+1y+y)$  und lässt dann n dlich wachsen, so wird

$$- [Ci(u) + Ci(3u) + Ci(5u) + ....]$$

$$: \frac{1}{2} \text{Lim} \int_{u}^{\infty} \frac{\sin (2n+1)y \cos y}{\sin y} dy + \frac{1}{2} \text{Lim} \int_{u}^{\infty} \frac{\cos (2n+1)y}{y} dy.$$

zweite Gränzwerth rechts ist Null zufolge des Satzes, dass zaupt für unendlich wachsende k,

$$\lim_{a \to b} \int_a^b f(y) \cos ky dy = 0$$

, so bald f(y) von y = a his y = b endlich bleibt, was hier der ist, so bald u die Null übersteigt. Wir haben daher für u > 0

$$Ci(u) + Ci(3u) + Ci(5u) + Ci(7u) + ...$$

$$=-\frac{1}{2}\operatorname{Lim}\int_{y}^{\infty}\frac{\sin ky}{\sin y}\frac{\cos y}{y}\,dy$$

Ferner giebt es folgendes Theorem \*): wenn u ein Vie von u, etwa u ist, so hat man

$$\lim_{x \to 0} \int_{0}^{x} \frac{\sin ky}{\sin y} f(y) dy 
= \pi \{ \frac{1}{2} f(0) + f(\pi) + f(2\pi) + \dots + \frac{1}{2} f(s\pi) \};$$

fallt dagegen u zwischen  $s\pi$  und  $(s+1)\pi$ , so ist

$$\lim_{x \to \infty} \int_0^x \frac{\sin ky}{\sin y} f(y) \, dy$$

$$= \pi \{ \frac{1}{2} f(0) + f(\pi) + f(2\pi) + \dots + f(s\pi) \}.$$

Für s=∞ vereinigen sich beide Gleichungen zu der ein

$$\lim_{y \to 0} \int_{0}^{\infty} \frac{\sin ky}{\sin y} f(y) dy$$

$$= \pi \{ \frac{1}{2} f(0) + f(\pi) + f(2\pi) + f(3\pi) + \dots \}.$$

Zieht man hiervon erst die eine und dann die andere der vorigen Gleichungen ab, so folgt

$$\lim_{u} \int_{u}^{\infty} \frac{\sin ky}{\sin y} f(y) \, dy$$

$$= \pi \left\{ \frac{1}{2} f(s\pi) + f(s+1\pi) + f(s+2\pi) + \dots \right\}$$

für u=sm; dagegen

$$=\pi\{f(\overline{s+1}\pi)+f(\overline{s+2}\pi)+f(\overline{s+3}\pi)+...\}$$

wenn u zwischen  $s\pi$  und  $(s+1)\pi$  liegt. Wenden wir die  $f(y) = \frac{\cos y}{y}$  auf die Gleichung 9) an, so erglebt gich die Summe der Reihe

$$Ci(u) + Ci(3u) + Ci(5u) + Ci(7u) + \dots$$

iet

$$=\frac{(-1)^{s+1}}{2}\left\{\frac{1}{2s}-\frac{1}{s+1}+\frac{1}{s+2}-\dots\right\}$$

für u=sπ, dagegen

$$=\frac{(-1)^{s}}{2}\left\{\frac{1}{s+1}-\frac{1}{s+2}+\frac{1}{s+3}-\dots\right\}$$

sobald u zwischen sn und (s+1) z en

<sup>\*)</sup> A. a. O. §. 3.

Für s=0, d. h. für  $\pi > u > 0$ , beträgt z. B. jene Summe  $\frac{1}{2}D$ . — Obwohl die hier entwickelten Sätze als spezielle Anwendungen weit allgemeinerer Theoreme erscheinen (deren Beweise übrigens nur höchst elementare Betrachtungen erfordern), so sind sie doch vielleicht desswegen nicht ohne Interesse, weil sie den Zusammenhang aufdecken, in welchem der Integralsinus und Integralcosinus zu den harmonischen Reihen stehen.

when the fact of the first of the second policy of

Frank and Street Street

Num emphilit wich that aim the falminum That

# XL.

were man that n=0 == f g. th g =0 y= f a vermental

# " Land - Charles of many on Theorie der Modular- (elliptischen) Funktionen. W seem want 1x100

Von dem

### Herrn Doctor J. Dienger,

Lehrer der Mathematik und Physik an der höheren Bürgerschule zu Sinsheim bei Heidelberg.

In dem Folgenden wollen wir versuchen, diejenigen Sätze hervorzuheben, die nöthig sind, um zu einer vollständigen Kenntniss dieser Klasse von Funktionen zu gelangen, ohne dabei die Masse von Formeln aufzubieten, die das Studium dieser Funktionen ersehweren und verwickeln. Wir lehnen uns dabei an das an Formeln und Umfang reiche Werk von Dr. Gudermann: "Theorie der Modular-Funktionen und Modular-Integrale. (Berlin bei Reimer 1844.)" Sind die im Folgenden aufgestellten Formeln keineswegs neu, so ist vielleicht doch eben dadurch, dass nur das Wesentliche hervorgehoben worden, der weitern Verbreitung der Kenntniss dieser Funktionen ein Dienst geleistet; und diess ist auch einziger Zweck vorliegender Abhandlung. Diese Gibellung wird an (1) zusammenfallen, wend die with the fiele Kimelante prosent bestings ist.

Die veränderlichen Grössen x und y seien so beschaffen, dass sie der Gleichung

$$x^{2} + 2\sqrt{(1-a^{2})(1-m^{2}a^{2})}xy + y^{2} - m^{2}a^{2}x^{2}y^{2} = a^{2} \dots (1)$$

genügen, wenn  $a^2 < 1$ ,  $m^2 < 1$ . Aus dieser Gleichung ergiebt sich leicht, indem man in Bezug auf & differenzirt:

$$\frac{1}{\sqrt{(1-a^2)(1-m^2a^2) \cdot x + y - m^2a^2x^2y}} \frac{\partial y}{\partial x} = 0.$$

Nun ergiebt sich aber aus der Gleichung (1):

$$\begin{split} x = & -\frac{\sqrt{(1-a^2)(1-m^2a^2)} \cdot y + \sqrt{a^2 - (m^2+1)a^2y^2 + m^2a^2y^4}}{1-m^2a^2y^2}, \\ y = & -\frac{\sqrt{(1-a^2)(1-m^2a^2)} \cdot x + \sqrt{a^2 - (m^2+1)a^2x^2 + m^2a^2x^4}}{1-m^2a^2x^2}; \end{split}$$

wenn man für y=0 x=+a, für x=0 y=+a voraussetzt. Hieraus folgt:

$$x-m^2a^2y^2x+\sqrt{(1-a^2)(1-m^2a^2)}\cdot y=\sqrt{a^2-(m^2+1)a^2y^2+m^2a^2y^4},$$

Setzt man diese Werthe in die Gleichung (2), so erhält man:

$$\frac{1}{\sqrt{a^2 - (m^2 + 1)a^2x^2 + m^2a^2x^4}} + \frac{\frac{\partial y}{\partial x}}{\sqrt{u^2 - (m^2 + 1)a^2y^2 + m^2a^2y^4}} = 0$$

oder

$$\frac{1}{\sqrt{(1-x^2)(1-m^2x^2)}} + \frac{\frac{\partial y}{\partial x}}{\sqrt{(1-y^2)(1-m^2y^2)}} = 0. \cdots (4)$$

Es ist somit die Gleichung (4) als eine erste Differenzialgleichen der Gleichung (1) zu betrachten, und die Systeme von Werthe von x und y, welche der Gleichung (1) genügen, erfüllen zu die durch (4) ausgesprochene Beziehung. Das Integral der Glechung (4) ist

$$\int \frac{\partial x}{\sqrt{(1-x^2)(1-m^2x^2)}} + \int \frac{\partial y}{\sqrt{(1-y^2)(1-m^2y^2)}} = C....(5)$$

Diese Gleichung wird mit (1) zusammenfallen, wenn die willkülliche Konstante passend bestimmt ist.

Setzt man

$$v = \int_0^\infty \frac{\partial x}{\sqrt{(1-x^2)(1-m^2x^2)}}$$

$$u = \int_0^\infty \frac{\partial y}{\sqrt{(1-y^2)(1-m^2y^2)}},$$
woraus
$$y = \varphi(x)$$

$$y = \varphi(x)$$

ist die Gleichung (4):

$$\frac{\partial v}{\partial x}\partial x + \frac{\partial v}{\partial y}\partial y = 0$$

ad die (5):

$$v + u = C$$

Da diese Gleichung eine Beziehung zwischen x und y ausspricht, wird C von a und m abhängen. Nun muss aber für x=0=a, und für y=0 x=a sein; diess ist nur der Fall, wenn

$$C = \int_0^a \frac{\partial z}{\sqrt{(1-z^2)(1-m^2z^2)}},$$

o dass

$$\int_{0}^{x} \frac{\partial x}{\sqrt{(1-x^{2})(1-m^{2}x^{2})}} + \int_{0}^{y} \frac{\partial y}{\sqrt{(1-y^{2})(1-m^{2}y^{2})}} \\
= \int_{0}^{a} \frac{\partial z}{\sqrt{(1-z^{2})(1-m^{2}z^{2})}} \cdot$$
(6)

iese Gleichung folgt aus (1), ist ihr also gleichbedeutend.

Aus ihr folgt:  $a = \varphi(C) = \varphi(v + u).$ 

$$a = \varphi(C) = \varphi(v + u)$$

lan wird daher sagen können:

Ist

$$v = \int_0^x \frac{\partial x}{\sqrt{(1-x^2)(1-m^2x^2)}}, \ u = \int_0^y \frac{\partial y}{\sqrt{(1-y^2)(1-m^2y^2)}},$$

ferper v + u eine konstante Grösse, und folgt aus diesen Gleiungen:  $x = \varphi(v)$ , also  $y = \varphi(u)$ , setzt man ferner  $a = \varphi(u + v)$ , sind die Grössen x, y, u durch die Gleichung (1) verbunden.

6. 2.

Es seien, wie im vorstehenden Paragraphen, v und x durch Gleichung

$$v = \int_0^{4\pi} \frac{\partial x}{\sqrt{(1-x^2)(1-m^2x^2)}} \dots (1)$$

Stronden, in welcher  $m^2 < 1$ ,  $x^2 = 1$ , so nennen wir x den Momlar-Sinus von v für den Modulus m und bezeichnen ihn durch • (v), während v das Argument (arg.) heissen mag. Die Grösse  $r = 1 - x^2$  soll Modular-Kosinus heissen für den Modulus m, und bezeichnet werden durch  $\operatorname{cn} v$ ; die Grösse  $\frac{x}{\sqrt{1-x^2}}$  heisse I lar-Tangente von  $v=\operatorname{tn} v$ ;  $\frac{\sqrt[4]{1-x^2}}{x}$  heisse Modular-Kotangente =  $\sqrt[4]{1-m^2x^2}$  aber heisse Modular-Differente =  $\operatorname{dn} v$ . Endlich wir die Grösse  $\sqrt[4]{1-m^2}$  durch m' bezeichnen und die auf Modulus m' bezogenen Modularfunktionen durch

sn'v, cn'v, tn'v, ctn'v, dn'v.

Man hat sonach:

$$\operatorname{cn}^{2}v + \operatorname{sn}^{2}v = 1,$$

$$\operatorname{tn}v = \frac{\operatorname{sn}v}{\operatorname{cn}v},$$

$$\operatorname{ctn}v = \frac{\operatorname{cn}v}{\operatorname{sn}v},$$

$$\operatorname{dn}v = \sqrt{1 - m^{2}\operatorname{sn}^{2}v} = \sqrt{\operatorname{cn}^{2}v + m'^{2}\operatorname{sn}^{2}v}$$

$$= \sqrt{m'^{2} + m^{2}\operatorname{cn}^{2}v};$$

aus welchen Gleichungen, nach Art der Behandlung der cyklis Funktionen, man leicht neue bilden kann, aus denen hervordass wenn eine der fünf Modularfunktionen gegeben ist, man andern vier daraus ableiten kann.

Für m=0 erhält man:

$$snv = sinv$$
,  
 $cnv = cosv$ ,  
 $tnv = tangv$ ,  
 $ctnv = cotgv$ ,  
 $dnv = 1$ .

Für m=1 ergiebt sich

$$v = \int_0^x \frac{\partial x}{1 - x^2} = \log \cdot \sqrt{\frac{1 + x}{1 - x}},$$

Woraus

$$x = \frac{e^{v} - e^{-v}}{e^{v} + e^{-v}} < 1.$$

Da also, was auch immer m(>0 und <1) sei, x oder sno in kleiner als 1 ist, so giebt es eine Grösse  $\varphi$ , so dass

 $\sin v = \sin \varphi$ , daher  $\cos \varphi = \cos \varphi$ ,  $\sin v = \tan \varphi$ ,  $\cot v = \cos \varphi$ ,  $\sin \varphi$ ,

Diese Grösse  $\varphi$  nennt man die Amplitude des Argumentes v, fir den Modulus m, und die Bezeichnung ist

§. 3.

Wir wollen nun den Gang der Modularfunktionen etwas näher erörtern. Dazu ist es nöthig, dass wir die Differentialquotienten derzelben kennen.

Aus der Gleichung (1) des §. 2. folgt zuerst

$$\frac{\partial v}{\partial x} = \frac{1}{\sqrt{1-x^2}\sqrt{1-m^2x^2}} = \frac{1}{\operatorname{cn} v \cdot \operatorname{dn} v},$$

also, da  $x = \sin v$ :

$$\frac{\partial .\sin v}{\partial v} = \cos v . \operatorname{dn} v. \tag{1}$$

Da

$$\operatorname{sn}^2 v + \operatorname{cn}^2 v = 1,$$

m ist

$$\operatorname{snv} \frac{\partial \cdot \operatorname{snv}}{\partial v} + \operatorname{cn} v \frac{\partial \cdot \operatorname{cn} v}{\partial v} = 0,$$

und setzt man den Werth aus (I), so ergiebt sich:

$$\frac{\partial .\operatorname{cn} v}{\partial v} = -\operatorname{sn} v \operatorname{dn} v. \qquad (2)$$

Ebenso

$$\frac{\partial \cdot \operatorname{tn}v}{\partial v} = \frac{\operatorname{dn}v}{\operatorname{cn}^{2}v}, \quad \frac{\partial \cdot \operatorname{dn}v}{\partial v} = -m^{2}\operatorname{sn}v\operatorname{cn}v$$

$$\frac{\partial \cdot \operatorname{ctn}v}{\partial v} = \frac{\operatorname{dn}v}{\operatorname{sn}^{2}v}, \quad \frac{\partial \cdot \operatorname{am}v}{\partial v} = \operatorname{dn}v$$
(3)

Nun ist für v=0 x=0, also

$$sn(0) = 0, cn(0) = 1, tn(0) = 0,$$

$$ctn(0) = \frac{1}{0}, dn(0) = 0, and (0) = 0.$$
(4)

Da aber, der Gleishung (1) gemäss,  $\frac{v \cdot \sin v}{\partial v}$  so lange positiv bleibt als  $\operatorname{cn} v$ , and für v = 0  $\operatorname{cn} v = 1$  ist, so wächst also sav von v = 0 an so lange bis  $\operatorname{cn} v$  negativ wird. Heisst M der kleinste Werth von v (für den Medulus m), if für den  $\operatorname{cn} v = 0$  ist, so hat man

$$\operatorname{sn}(M) = 1$$
,  $\operatorname{cn}(M) = 0$ ,  $\operatorname{tn}(M) = \frac{1}{0}$ ,  $\operatorname{ctn}(M) = 0$ ,  $\operatorname{dn}(M) = m'$ ,  $\operatorname{am}(M) = \frac{\pi}{2}$ ;

und es heisst M der zum Modulus m gehörige Modularquadrant. Was seine Bestimmung anbelangt, so ist

$$M = \int_0^1 \frac{\partial x}{\sqrt{(1-x^2)(1-m^2x^2)}}, \qquad (6)$$

oder da  $x = \sin \varphi$ :

$$M = \int_0^{\frac{\pi}{2}} \sqrt{\frac{\partial \varphi}{1 - m^2 \sin^2 \varphi}} \cdot \dots \cdot (7)$$

11

Der Gang der Modularfunktionen innerhalb der Werthe 0 und M des Argumentes ist also als bekannt vorauszusetzen.

#### §. 4.

Setzt man -x statt x in die Gleichung (1) des §. 2., sowich v zu -v, und somit ist

$$sn(-v) = -snv$$
,  $cn(-v) = cnv$ ,  $tn(-v) = -tnv$ ,  
 $ctn(-v) = -ctnv$ ,  $dn(-v) = dnv$ ,  $am(-v) = -amv$ , (1)

was auch immer der Werth des Argumentes v sei.

Aus den Gleichungen (3) des §. 1. zieht man, wenn man die erste mit x, die zweite mit y multiplizirt, alsdann subtrahirt,  $x = \operatorname{sn} a$ ,  $y = \operatorname{sn} b$ ,  $a = \operatorname{sn} (a + b)$  setzt:

$$\operatorname{sn}(a+b) = \frac{\operatorname{sn}^2 a - \operatorname{sn}^2 b}{\operatorname{sn} a \operatorname{cn} b \operatorname{dn} b - \operatorname{sn} b \operatorname{cn} a \operatorname{dn} a}$$

Nun ist aber

$$sn^{2}a cn^{2}b dn^{2}b - sn^{2}b cn^{2}a dn^{2}a$$

$$= sn^{2}a (1 - sn^{2}b) (1 - m^{2}sn^{2}b) - sn^{2}b (1 - sn^{2}a) (1 - m^{2}sn^{2}a)$$

$$= (sn^{2}a - sn^{2}b) (1 - m^{2}sn^{2}a sn^{2}b).$$

Multiplizirt man also in vorstehender Gleichung Zähler und Nener mit snachb dnb + snb cnadna, so ergiebt sich :

$$\operatorname{sn}(a+b) = \frac{\operatorname{sn} a \operatorname{cn} b \operatorname{dn} b + \operatorname{sn} b \operatorname{cn} a \operatorname{dn} a}{1 - m^2 \operatorname{sn}^2 a \operatorname{sn}^2 b}, \quad 0$$

woraud folgt: wonn man -b für b setzt:

$$\operatorname{sn}(a-b) = \frac{\operatorname{sn} a \operatorname{cn} b \operatorname{dn} b - \operatorname{sn} b \operatorname{cn} a \operatorname{dn} a}{1 - m^2 \operatorname{sn}^2 a \operatorname{sn}^2 b}$$

Hieraus folgt nun;

$$cn(a + b) = \frac{\operatorname{cn} a \operatorname{cn} b - \operatorname{sn} a \operatorname{sn} b \operatorname{dn} a \operatorname{dn} b}{1 - m^2 \operatorname{sn}^2 a \operatorname{sn}^2 b} 
cn(a - b) = \frac{\operatorname{cn} a \operatorname{cn} b + \operatorname{sn} a \operatorname{sn} b \operatorname{dn} a \operatorname{dn} b}{1 - m^2 \operatorname{sn}^2 a \operatorname{sn}^2 b}$$
(2)

$$tn(a+b) = \frac{tn a dn b + tn b dn a}{1 - tn a tn b dn a dn b}$$

$$tn(a-b) = \frac{tn a dn b - tn b dn a}{1 + tn a tn b dn a dn b}$$
(3)

$$\cot(a+b) = \frac{\cot a \cot b - \operatorname{di} a \operatorname{di} b}{\operatorname{dn} b \cot b + \cot a \operatorname{dn} a}$$

$$\cot(a+b) = \frac{\cot a \cot b + \operatorname{di} a \operatorname{dn} b}{\cot a \operatorname{dn} a - \cot b \operatorname{dn} b}$$
(4)

$$dn(a+b) = \frac{dn a dn b - m^2 sn a cn a sn b cn b}{1 - m^2 sn^2 a sn^2 b}$$

$$dn(a+b) = \frac{dn a dn b + m^2 sn a cn a sn b cn b}{1 - m^2 sn^2 a sn^2 b}$$
(5)

Setzt man endlich

$$am(a+b)=\alpha+\beta,$$

o ist

$$tn(a+b) \stackrel{d}{=} tang(a+b)$$

 $\frac{\tan \alpha + \tan \beta}{1 - \tan \alpha \tan \beta} = \frac{\tan \alpha \ln b + \ln b \ln \alpha}{1 - \tan \alpha \ln b \ln b \ln b \ln \alpha},$ 

welcher Gleichung genügt wird, wenn

 $\tan \alpha = \tan \alpha \, dn \, b$ ,  $\tan \beta = \tan b \, dn \, a$ ,

 $\beta = \arctan(\tan a + \cot a + \cot a) + \beta = \arctan(\tan a + \cot a) + \beta$ 

am (a+b) = arc $(\tan g = \tan a \operatorname{dn} b)$  + arc $(\tan g = \tan b \operatorname{dn} a)$ , am (a-b) = arc $(\tan g = \tan a \operatorname{dn} b)$  - arc $(\tan g = \tan b \operatorname{dn} a)$ ;

welche Werthe auch wirklich den Fermeln (1) bis (5) genügen.

Setzt man in den vorstehenden Formeln b = a, so erhält i leicht die folgenden:

$$sn 2a = \frac{2 \sin a \operatorname{cn} a \operatorname{dn} a}{1 - m^2 \operatorname{sn}^4 a},$$

$$cn 2a = \frac{\operatorname{cn}^2 a - \operatorname{sn}^2 a \operatorname{dn} a}{1 - m^2 \operatorname{sn}^4 a},$$

$$tn 2a = \frac{2 \tan a \operatorname{dn} a}{1 - \tan^2 a \operatorname{dn}^2 a},$$

$$ctn 2a = \frac{\operatorname{ctn}^2 a - \operatorname{dn}^2 a}{2 \operatorname{ctn} a \operatorname{dn} a},$$

$$dn 2a = \frac{\operatorname{dn}^2 a - m^2 \operatorname{sn}^2 a \operatorname{cn}^2 a}{1 - m^2 \operatorname{sn}^4 a},$$

$$am 2a = 2 \operatorname{arc}(\tan g = \operatorname{tn} a \operatorname{dn} a);$$

woraus wieder gefolgert wird:

$$\sin a = \pm \sqrt{\frac{1 - \operatorname{cn} 2a}{1 + \operatorname{dn} 2a}}$$

$$\operatorname{cn} a = \pm \sqrt{\frac{\operatorname{dn} 2a + \operatorname{cn} 2a}{1 + \operatorname{dn} 2a}}$$

$$\operatorname{tn} a \operatorname{dn} a = \operatorname{tang}(\frac{1}{2}\operatorname{ang} 2a).$$

Ueberhaupt kann man hieraus eine Reihe Formeln ableiten ganz ähnliche Weise, wie die entsprechenden Formeln der cy schen Funktionen.

Die Formeln des vorstehenden Paragraphen werden uns fernere Verhalten der Modularfunktionen vor Augen stellen.

Setzt man a = M, so erhalt man, mit Beachtung der Form des §. 3c:

$$\operatorname{sn}(M-b) = \frac{\operatorname{cpb}}{\operatorname{dnb}}, \quad \operatorname{cn}(M-b) = m' \frac{\operatorname{sn}b}{\operatorname{dnb}},$$

$$\operatorname{tn}(M-b) = \frac{\operatorname{ctn}b}{m'}, \quad \operatorname{ctn}(M-b) = m' \operatorname{tnb},$$

$$\operatorname{dn}(M-b) = \frac{m'}{\operatorname{dnb}}, \quad \operatorname{am}(M-b) = \frac{\pi}{2} - \operatorname{arc}(\operatorname{tang} = m' \operatorname{tnb});$$

vorausgesetzt, dass zunächst b zwischen 0 und M sei, obwediese Formeln für jedes b gelten.

$$\lim_{t\to 0} \min_{t\to 0} \frac{\mathbf{a}\mathbf{m}(\mathbf{M}+b) = \frac{\pi}{2} + \arctan(\mathbf{a}\mathbf{m} = \mathbf{m}' \operatorname{tn} b)}{\mathbf{a}\mathbf{m}(\mathbf{M}+b)}$$

Demnach

$$\operatorname{am}(M+b) = \pi - \operatorname{am}(M-b)$$
,

und wenn man hier M-b statt b setzt:

$$am (2M-b) = \pi - am b,$$
  

$$am (2M+b) = \pi + am b;$$

d. i. für irgend ein ganzes positives r:

$$am(2rM \pm b) = r\pi \pm am b$$
.

Also aus (2):

$$am(2rM + M + b) = am(M + b) + r\pi = r\pi + \frac{\pi}{2} + arc(tang = m'tnb)$$

d. i.

am 
$$((2r+1) M \pm b) = (2r+1) \frac{\pi}{2} \pm \operatorname{arc}(\tan g = m' \tan b)$$
. ... (3)

Dieselben Formeln gelten für ein negatives 2r und 2r+1.

Hieraus ergiebt sich

$$sn(2rM+b) = sin(am(2Mr+b)) = sin(r\pi+amb) = (-1)^rsnb$$
,  
 $cn(2rM+b) = cos[am(2rM+b)] = cos(r\pi+amb) = (-1)^rcnb$ ,  
 $tn(2rM+b) = tang[am(2rM+b)] = tang(r\pi+amb) = tnb$ ,  
 $ctn(2rM+b) = cotg[am(2rM+b)] = cotg(r\pi+amb) = ctnb$ .

Setzt man hier r=2n, so sieht man, dass die Funktionen sn b, cn b, tn b, ctn b sich nicht ändern, wenn b sich um 4nM ändert; diese Funktionen sind also periodisch und der Umfang einer Periode ist 4M.

Was die Funktion dn banbelangt, so/ist

$$dn(M+b) = \frac{m'}{dnb},$$

$$dn(2M+b) = \frac{m'}{dn(M+b)} = dnb;$$

$$(4')$$

diese Funktion verhält sich also wie tnb und etnb.

$$sn((2r+1)M+b) = (-1)^r sn(M+b) = (-1)^r \frac{enb}{snb},$$

$$cn((2r+1)M+b) = (-1)^r cn(M+b) = (-1)^{r+1} \frac{m^r snb}{dnb},$$

$$tn((2r+1)M+b) = tn(M+b) = -\frac{ctnb}{m^r},$$

$$ctn((2r+1)M+b) = ctn(M+b) = -\frac{m^r}{dnb},$$

$$dn((2r+1)M+b) = dn(M+b) = \frac{m^r}{dnb}.$$

Setzt man in den Formeln (4) und (5) b negativ, so erhält man leicht zwei weitere Systeme von Formeln. Setzt man aber b=0, so erhält man:

nan:  

$$sn 2rM = 0, \quad sn (2r+1) M = (-1)^r, \\
cn 2rM = (-1)^r, \quad cn (2r+1) M = 0, \\
tn 2rM = 0, \quad tn (2r+1) M = \frac{1}{6}, \\
ctn 2rM = \frac{1}{6}, \quad etn (2r+1) M = 0, \\
dn 2rM = 0, \quad dn (2r+1) M = m'.$$
(6)

Was das Vorzeichen von danhelangt, so verhält es sich damit wie bei den cyklischen Funktionen; es ist dasselbe gewissermassen ein deppeltes, je nachdem man zu den unendlich werdenden Funktionen gelangt ist; ob durch ein negatives bis 0 wachsendes, oder ein positives bis 0 abnehmendes b.

§. 7.

menikl

Aus dem Vorhergehenden erhellet nun, dass, sobald man die Werthe der Modularfunktionen von 0 bis M kennt, man die Werthe derselben für jedes beliebige Argument zu bestimmen im Stande ist. Allein selbst innerhalb dieser Gränzen lässt sich noch eine Vereinfachung einfähren. Aus den Formeln (1) des § 6. folgt nämlich, wenn man  $\frac{M}{2}$  b statt b setzt:

$$\operatorname{sn}\left(\frac{M}{2}+b\right) = \frac{\operatorname{cn}\left(\frac{M}{2}-b\right)}{\operatorname{dn}\left(\frac{M}{2}-b\right)}, \operatorname{ctn}\left(\frac{M}{2}+b\right) = m'\operatorname{tn}\left(\frac{M}{2}-b\right),$$

$$\operatorname{cn}\left(\frac{M}{2}+b\right) = \frac{m'\operatorname{sn}\left(\frac{M}{2}-b\right)}{\operatorname{dn}\left(\frac{M}{2}-b\right)}, \quad \operatorname{dn}\left(\frac{M}{2}+b\right) = \frac{m'}{\operatorname{dn}\left(\frac{M}{2}-b\right)},$$

$$\operatorname{tn}\left(\frac{M}{2}+b\right) = \frac{\operatorname{ctn}\left(\frac{M}{2}-b\right)}{m'}, \operatorname{am}\left(\frac{M}{2}+b\right) = \frac{\pi}{2} - \operatorname{arc}(\operatorname{tg} = m'\operatorname{tn}\left(\frac{M}{2}-b\right));$$

durch welche Formeln man die Funktionen für Argumente  $> \frac{M}{2}$  aus denen für Argumente  $< \frac{M}{2}$  berechnen kann.

Setzt man b=0, so erhält man Formeln, die leicht die Mordularfunktionen von  $\frac{M}{2}$  geben.

Anti- and words and Well strained

 $\frac{46.1}{18.2} + \phi^{\mu} \sin^{\mu} m \frac{8.1}{18.2} + \pi^{\mu} \sin^{\mu} m \frac{1}{12} + 1 = t - (\phi^{\mu} \sin^{\mu} m - 1)$   $\frac{8.1}{8.8} + \pi^{\mu} \sin^{\mu} m \frac{1}{12} + 1 = t - (\phi^{\mu} \sin^{\mu} m - 1)$ 

Für die Anwendung der Modularfunktionen wäre es nothwendig, dass man Tafeln besässe, aus denen man die Werthe von jeder derselben für ein bestimmtes Argument entnehmen könnte. Solche Tafeln könnten sich leicht auf die gewöhnlichen trigonometrischen Tafeln beziehen lassen. Denn, wie wir in §. 9. sehen werden, ist es leicht möglich, aus einer gegebenen Amplitude op das zugehörige Argument v zu berechnen. Man stelle nun für die Moduln von 0 bis I, diese beiden ausgeschlossen, Tafeln auf, die für jede Amplitude von 0 bis  $\frac{\pi}{2}$  die zugehörigen Argumente v geben, so wird man umgekehrt aus diesen Tafeln für einen Modulus  $m \begin{pmatrix} 1 \\ 0 \end{pmatrix}$  die einem Argumente v zugehörige Amplitude  $\varphi$  finden können. Da aber snv=sinφ, env=cosφ u. s. f., so kennt man also auch die dem Argumente v zugehörigen Modularfunktionen mit Hilfe der gewöhnlichen trigonometrischen Tafeln. Wäre eine der Modularfunktionen, z. B. tnv, gegeben, so würde man \varphi der-A TO STREET STREET gestalt berechnen, dass

#### $tang \varphi = tn v$ ,

und aus diesem Werthe von  $\varphi$  kann man das Argument v, so wie die übrigen Modularfunktionen finden.

Hätte man also Tafeln, in welchen für die Moduln von 0 bis 1, diese zwei ausgeschlossen, die zu jedem  $\varphi$  von  $\varphi=0$  bis  $\varphi=\frac{\pi}{2}$  zugehörigen v (von 0 bis M) zu finden wären, so würden diese vollständig genügen. Es wäre vielleicht genügend, dass sie nach Tausendtheilen des Modulus fortschreiten würden; ihre Einrichtung künnte der der trigonometrischen Tafeln ähnlich sein. Soll überhaupt die Anwendung der Modularfunktionen fruchtbringend sein, so sind solche Tafeln von unabweisbarer Nothwendigkeit. Es bleibt uns also noch zu zeigen, auf welche Weise die Grösse v aus  $\varphi$  berechnet werden kann.

8. 9.

(1 + 11) - wing wine (1 + 12) = sing of - (1 + 2)

Ganz wie in §. 3. ergiebt sich, wenn amv= q gesetzt wird,

$$v = \int_0^{\varphi} \frac{\partial \varphi}{\sqrt{1 - m^2 \sin^2 \varphi}}, \quad (1)$$

worin  $\varphi$  unter  $\frac{\pi}{2}$  vorausgesetzt werden kann, oder böchstens  $=\frac{\pi}{2}$ .

Um also v aus  $\varphi$  zu bestimmen, haben wir bloss das Integral in eine konvergirende Reihe zu entwickeln. Nun ist, da  $m^2 \sin^2 \varphi \leqslant 1$ :

$$(1-m^2\sin^2\varphi)^{-1}=1+\frac{1}{2}m^2\sin^2\varphi+\frac{1\cdot 3}{2\cdot 4}m^4\sin^4\varphi+\frac{1\cdot 3\cdot 5}{2\cdot 4\cdot 6}m^6\sin^6\varphi+\dots$$

$$\int_{0}^{\varphi} \frac{\partial \varphi}{\sqrt{1 - m^2 \sin^2 \varphi}} = \varphi + \frac{1}{2} m^2 \int_{0}^{\varphi} \sin^2 \varphi \, \partial \varphi + \frac{1 \cdot 3}{2 \cdot 4} m^4 \int_{0}^{\varphi} \sin^4 \varphi \, \partial \varphi + \frac{1 \cdot 3 \cdot 5}{2 \cdot 4 \cdot 6} m^6 \int_{0}^{\varphi} \sin^6 \varphi \, \partial \varphi + \cdots$$

Das allgemeine Glied dieser Reihe ist:

$$\frac{1.3.5...(2r-1)}{2.4.6....2r}m^{2r}\int_{0}^{\varphi}\sin^{2r}\varphi\,\partial\varphi.$$

Man setze nun

$$\int_0^{\varphi} \sin^{2r}\varphi \, \partial\varphi = \frac{1 \cdot 3 \cdot 5 \cdot \dots (2r-1)}{2 \cdot 4 \cdot 6 \cdot \dots \cdot 2r} f_r(\varphi),$$

so ergiebt sich

$$v = \varphi + \left(\frac{1}{2}\right)^{2} m^{2} f_{1}(\varphi) + \left(\frac{1 \cdot 3}{2 \cdot 4}\right)^{2} m^{4} f_{2}(\varphi) + \dots$$

$$\dots + \left(\frac{1 \cdot 3 \cdot 5 \dots (2r-1)}{2 \cdot 4 \cdot 6 \dots \cdot 2r}\right)^{2} m^{2r} f_{r}(\varphi) + \dots$$

Durch diese Formel, die Funktionen  $f(\varphi)$  als bekannt vorausgesetzt, erhält man v aus  $\varphi$ . Zugleich folgt hieraus, dass an —s die gleichen Modularfunktionen gehören, wie zu m.

Es ist nunmehr noch eine Berechnungsweise der Funktiones  $f(\varphi)$  anzugeben. Aber man hat:

$$\frac{\partial \left[\sin^{2r+1}\varphi \cdot \cos\varphi\right]}{\partial \varphi} = (2r+1)\sin^{2r}\varphi \cos^{2}\varphi - \sin^{2r+2}\varphi$$
$$= (2r+1)\sin^{2r}\varphi - (2r+2)\sin^{2r+2}\varphi.$$

daher

$$\sin^{2r+1}\varphi\cos\varphi = (2r+1)\int_0^{\varphi}\sin^{2r}\varphi\,\partial\varphi - (2r+2)\int_0^{\varphi}\sin^{2r+2}\varphi\partial\varphi$$
oder

$$(2r+2) \int_0^{\varphi} \sin^{2r+2}\varphi \partial \varphi = (2r+1) \int_0^{\varphi} \sin^{2r}\varphi \partial \varphi - \sin^{2r+1}\varphi \cos \varphi,$$

$$\frac{1.3.5....(2r+1)}{2.4.6....(2r+2)} (2r+2) f_{r+1}(\varphi) = \frac{1.3.5....(2r+1)}{2.46....2r} f_r(\varphi) - \sin^{2r+1}\varphi \cos \varphi,$$

$$f_{r+1}(\varphi) = f_r(\varphi) - \frac{2 \cdot 4 \cdot 6 \dots \cdot 2r}{1 \cdot 3 \cdot 5 \dots \cdot (2r+1)} \sin^{2r+1} \varphi \cos \varphi;$$

woraus nun, da  $f_0(\varphi) = \varphi$ :

$$f_{1}(\varphi) = \varphi - \sin \varphi \cos \varphi;$$

$$f_{2}(\varphi) = \varphi - \sin \varphi \cos \varphi - \frac{2}{3} \sin^{3} \varphi \cos \varphi,$$

$$f_{3}(\varphi) = \varphi - \sin \varphi \cos \varphi - \frac{2}{3} \sin^{3} \varphi \cos \varphi - \frac{2 \cdot 4}{3 \cdot 5} \sin^{3} \varphi \cos \varphi,$$

$$f_{7}(\varphi) = \varphi - \sin \varphi \cos \varphi - \frac{2}{3} \sin^{3} \varphi \cos \varphi - \frac{2 \cdot 4}{3 \cdot 5} \sin^{3} \varphi \cos \varphi - \frac{2}{3} \cdot \frac{4}{3 \cdot 5} \sin^{3} \varphi \cos \varphi - \frac{2}{3} \cdot \frac{4}{3 \cdot 5} \sin^{3} \varphi \cos \varphi - \frac{2}{3} \cdot \frac{4}{3 \cdot 5} \sin^{3} \varphi \cos \varphi + \frac{2}{3} \cdot \frac{4}{3 \cdot 5} \sin^{3} \varphi \cos \varphi + \frac{2}{3} \cdot \frac{4}{3 \cdot 5} \sin^{3} \varphi \cos \varphi + \frac{2}{3} \cdot \frac{4}{3 \cdot 5} \sin^{3} \varphi \cos \varphi + \frac{2}{3} \cdot \frac{4}{3 \cdot 5} \sin^{3} \varphi \cos \varphi + \frac{2}{3} \cdot \frac{4}{3 \cdot 5} \sin^{3} \varphi \cos \varphi + \frac{2}{3} \cdot \frac{4}{3 \cdot 5} \sin^{3} \varphi \cos \varphi + \frac{2}{3} \cdot \frac{4}{3 \cdot 5} \sin^{3} \varphi \cos \varphi + \frac{2}{3} \cdot \frac{4}{3 \cdot 5} \sin^{3} \varphi \cos \varphi + \frac{2}{3} \cdot \frac{4}{3 \cdot 5} \sin^{3} \varphi \cos \varphi + \frac{2}{3} \cdot \frac{4}{3 \cdot 5} \sin^{3} \varphi \cos \varphi + \frac{2}{3} \cdot \frac{4}{3 \cdot 5} \sin^{3} \varphi \cos \varphi + \frac{2}{3} \cdot \frac{4}{3 \cdot 5} \sin^{3} \varphi \cos \varphi + \frac{2}{3} \cdot \frac{4}{3 \cdot 5} \sin^{3} \varphi \cos \varphi + \frac{2}{3} \cdot \frac{4}{3 \cdot 5} \sin^{3} \varphi \cos \varphi + \frac{2}{3} \cdot \frac{4}{3 \cdot 5} \sin^{3} \varphi \cos \varphi + \frac{2}{3} \cdot \frac{4}{3 \cdot 5} \sin^{3} \varphi \cos \varphi + \frac{2}{3} \cdot \frac{4}{3 \cdot 5} \sin^{3} \varphi \cos \varphi + \frac{2}{3} \cdot \frac{4}{3 \cdot 5} \sin^{3} \varphi \cos \varphi + \frac{2}{3} \cdot \frac{4}{3 \cdot 5} \sin^{3} \varphi \cos \varphi + \frac{2}{3} \cdot \frac{4}{3 \cdot 5} \sin^{3} \varphi \cos \varphi + \frac{2}{3} \cdot \frac{4}{3 \cdot 5} \sin^{3} \varphi \cos \varphi + \frac{2}{3} \cdot \frac{4}{3 \cdot 5} \sin^{3} \varphi \cos \varphi + \frac{2}{3} \cdot \frac{4}{3} \sin^{3} \varphi \cos \varphi + \frac{2}{3} \sin^{3} \varphi \cos \varphi + \frac{2$$

wodurch die Funktionen  $f(\varphi)$  nun bestimmt sind.

Diese Funktionen sind abnehmend und positiv, da sie Null sind für  $\varphi=0$  und ihr Differenzialquotient positiv ist von  $\varphi=0$  bis  $\varphi=\frac{\pi}{2}$ . Da dieser für ein unendlich grosses r Null jet, so ist  $f_r(\varphi)$  für ein unendlich grosses r selbst Null, wenn  $\varphi^2<\left(\frac{\pi}{2}\right)^2$ , was man auch auf andere Art beweisen kann. Für  $\varphi=\frac{\pi}{2}$  erhält man den Werth von M.

Somit hätten wir die im §. 8. geforderte Aufgabe gelöst, oder die Möglichkeit der Konstruktion der Tafeln gezeigt.

Die unmittelbare Theorie der Modularfunktionen ist damit geschlossen, und wir haben nur noch ihr Verhalten anzugeben, wenn das Argument imaginär oder wenn der Modulus > 1 ist.

#### **S**. 10.

Ehe wir aber diese Untersuchung vornehmen, wollen wir noch einige Gleichungen aufstellen, welche die Beziehungen der Argumente zu den Modularfunktionen näher darstellen.

I. Ist v ein Argument, dessen Modular-Sinus =x, se hat man (6, 2):

$$v = \int_0^{\pi} \frac{\partial x}{\sqrt{(1-x^2)(1-m^2x^2)}} = \int_0^{\pi} \frac{\partial x}{\sqrt{1-(m^2+1)x^2+m^2x^2}}$$
(1)

II. Ist v ein Argument, dessen Modular-Kosinus =x, so ist sein Modular-Sinus  $=\sqrt{1-x^2}=y$ , also

$$v = \int_{0}^{y} \frac{\partial y}{\sqrt{(1-y^{2})(1+m^{2}y^{2})}} = \int_{1}^{z} \frac{\partial \sqrt{1-x^{2}}}{x\sqrt{m^{2}+m^{2}x^{2}}} dx$$

$$(2)$$

$$\int_{0}^{z} \frac{\partial x}{\sqrt{(1-x^{2})(m^{2}+m^{2}x^{2})}} = \int_{1}^{z} \frac{\partial \sqrt{m^{2}+m^{2}x^{2}}}{\sqrt{m^{2}+(x^{2}+m^{2}x^{2})}} dx$$

v ist Null für x=1; da aber x nicht grösser als 1, so kann man auch setzen

$$v = \int_{x}^{1} \frac{\partial x}{\sqrt{m'^{2} + (m^{2} - m'^{2})x^{2} - m^{2}x^{4}}} \cdot \dots \cdot (2')$$

Für x=0 ist die Wurzelgrösse =m, für x=1 ist sie 0, für x>1 ist sie imaginär.

III. Sei viein Argument, dessen Modular-Tungente = x, so ist sein Modular-Sinus  $\frac{x}{\sqrt{1+x^2}} = y$ , mithin

$$v = \int_{0}^{y} \frac{\partial y}{\sqrt{(1-y^{2})(1-m^{2}y^{2})}} = \int_{0}^{x} \frac{\frac{\partial \sqrt{1+x^{2}}}{\sqrt{1+x^{2}}} \partial x}{\sqrt{\left(\frac{1}{1+x^{2}}\right)\sqrt{\left(\frac{1-m^{2}x^{2}+x^{2}}{1+x^{2}}\right)}}}$$
$$= \int_{0}^{x} \frac{\partial x}{\sqrt{1+(m'^{2}+1)x^{2}+m'^{2}x^{2}}};$$

v ist Null für x=0; x aber kann jeden positiven Werth habet. Für x=1 ist v=M.

IV. Ist v ein Argument, dessen Modular-Kotangente =x, with in Modular-Tangente  $=\frac{1}{x}=y$ , mithin

$$v = \int_{0}^{y} \frac{\partial y}{\sqrt{(1+y^{2})(1+m'^{2}y^{2})}} = \int_{\infty}^{x} \frac{\frac{\partial \cdot \frac{1}{x}}{\partial x} \partial x}{\sqrt{(1+\frac{1}{x^{2}})} \sqrt{(1+\frac{m'^{2}}{x^{2}})}}$$
$$= \int_{x}^{\infty} \frac{\partial x}{\sqrt{(1+x^{2})(m'^{2}+x^{2})}} = \int_{x}^{\infty} \frac{\partial x}{\sqrt{m'^{2}+(m'^{2}+1)x^{2}+x^{4}}};$$

vist Null für  $x = \infty$ ; für x = 0 ist v = M.

V. Es sei  $\operatorname{dn} v = x$ , so ist  $\operatorname{sn} v = y = \frac{\sqrt{1 - x^2}}{t^2}$ ; demnach

$$v = \int_{0}^{y} \frac{\partial y}{\sqrt{(1-y^{2})(1-m^{2}y^{2})}} = \int_{1}^{x} \frac{-\partial x}{\sqrt{(1-x^{2})(x^{2}-m^{2})}} \left\{ \begin{array}{c} 0 \\ - \sqrt{x^{2}} \end{array} \right\}_{1}^{y} = \int_{1}^{y} \frac{\partial x}{\sqrt{(1-x^{2})(x^{2}-m^{2})}} \left\{ \begin{array}{c} 0 \\ - \sqrt{x^{2}} \end{array} \right\}_{1}^{y} = \int_{1}^{y} \frac{\partial x}{\sqrt{(1-x^{2})(x^{2}-m^{2})}} \left\{ \begin{array}{c} 0 \\ - \sqrt{x^{2}} \end{array} \right\}_{1}^{y} = \int_{1}^{y} \frac{\partial x}{\sqrt{(1-x^{2})(x^{2}-m^{2})}} \left\{ \begin{array}{c} 0 \\ - \sqrt{x^{2}} \end{array} \right\}_{1}^{y} = \left[ \frac{\partial x}{\partial x} \right]_{1}^{y} = \left[ \frac{\partial x}{\partial$$

v ist Null für x=1, v ist =M für x=m'; x ist immer zwischen 1 und m'; für x=1 ist die Wurzelgrösse Null, für x=m' ebergials Null; ausserhalb dieser Gränzen ist sie imaginär.

VI. Es sei tang  $(\frac{1}{4}$ am  $\cdot v) = x$ . Nun ist tang  $\frac{1}{4}\varphi = \bigvee_{i} \frac{1}{4}$ 

$$x = \tan \left(\frac{1}{x} \operatorname{am} v\right) = \sqrt{\frac{1 - \operatorname{cn} v}{1 + \operatorname{cn} v}}, \quad \operatorname{cn} v = \frac{1 - x^2}{1 + x^2} = y.$$

aher nach II.:

$$v = \int_{1}^{2} \frac{-\partial y}{\sqrt{(1-y^2)(m'^2+m^2y^2)}} = 2 \int_{0}^{2} \frac{\partial x}{\sqrt{1+2(m'^2-m^2)x^2+x^4}}.$$
 (6)

VII. Es sei 
$$\frac{1}{\sin(M-v)} = \frac{\operatorname{dn} v}{\operatorname{cn} v} = x$$
, so ist

$$\frac{\partial x}{\partial v} = -\frac{m^2 \operatorname{cn}^2 v \operatorname{sn} v + \operatorname{sn} v \operatorname{dn}^2 v}{\operatorname{cn}^2 v} = \operatorname{sn} u (x^2 - m^2).$$

$$x = \frac{\sqrt{1 - m^2 \operatorname{sn}^2 v}}{\sqrt{1 - \operatorname{sn}^2 v}}, \operatorname{sn}^2 v = \frac{1 - x^2}{m^2 - x^2}.$$

emuach 
$$\frac{\partial x}{\partial v} = \sqrt{(1-x^2)(m^2-x^2)}.$$

$$v = \int_{1}^{s} \frac{\partial x}{\sqrt{(1-x^{2})(m^{2}-x^{2})}} = \int_{1}^{s} \frac{\partial x}{\sqrt{m^{2}-(m^{2}+1)x^{2}+x^{4}}}.$$
 (7)

ist Null für x=1, v ist =M für  $x=\infty$ ; also geht x von 1 g 00.

VIII. Es sei  $\operatorname{cn}(M-v)=m'\frac{\operatorname{sn} v}{\operatorname{dn} v}=x$ , so ist

$$\frac{\partial x}{\partial v} = \frac{\operatorname{cn} u}{m!} (m'^2 + m^2 x^2) = \sqrt{(1 - x^2)(m'^2 + m^2 x^2)},$$

$$= \int_0^x \frac{\partial x}{\sqrt{(1 - x^2)(m'^2 + m^2 x^2)}} = \int_0^x \frac{\partial x}{\sqrt{m'^2 + (m^2 - m'^2)x^2 - m^2 x^4}}.$$
(8)

ür x=0 ist v=0, für x=1 ist v=M. Die Wurzelgrösse ist ell von x=0 bis x=1.

IX. Es sei  $\frac{1}{\operatorname{cn} x} = x$ , so findet man ganz wie oben

$$v = \int_{1}^{x} \frac{\partial x}{\sqrt{-m^{2} + (m^{2} - m'^{2})x^{2} + m'^{2}x^{4}}} \cdot \dots (9)$$

let Null für x=1, und ist =M für  $x=\infty$ ; also geht x von 1  $\infty$ . Für  $x^2 < 1$  ist die Wurzelgrösse imaginär.

Theil XI.

 $\frac{\mathbf{X}}{d\mathbf{n} v}$  E sei  $d\mathbf{n} (\mathbf{M} - v) = \frac{m'}{d\mathbf{n} v} = x$ ; so findst man obenfalls:

$$v = \int_{m'}^{x} \frac{\partial x}{\sqrt{-m'^{2} + (m'^{2} + 1)x^{2} - x^{2}}} \dots (10)$$

v ist Null für x=m', und ist =M für x=1; also geht x v m' bis 1, innerhalb welcher Gränzen die Wurzelgrösse auch reell i Aehpliche Formeln lassen sich noch leicht ableitep; die gebenen genügen aber zu unserem Zwecke.

### §. 11.

Die Formeln des vorstehenden Paragraphen werden uns au die Aufgabe lösen, die Verhältnisse der Modularfunktionen ang geben, wenn das Argument imaginär ist.

Setzt man nämlich sniszeiz, so ist also

$$iv = \int_0^z \frac{i\partial z}{\sqrt{(1+z^2)(1+m^2z^2)}}$$
, also  $v = \int_0^z \frac{\partial z}{\sqrt{(1+z^2)(1+m^2z^2)}}$ .

Hieraus folgt aber, nach  $\S$ . 10. III., dass z=tn'v, wenn man  $\phi$  in  $\S$ . 2. ferner erwähnte Bezeichnung einführt. Demnach ist

$$\operatorname{sn} iv = i \operatorname{tn}' v,$$

wenn  $i = \sqrt{-1}$ . Hieraus:

$$\operatorname{cn} iv = \frac{1}{\operatorname{cn}'v}, \quad \operatorname{tn} iv = i \operatorname{sn}'v,$$

$$\operatorname{otn} iv = \frac{1}{i \operatorname{sn}'v}, \quad \operatorname{dn} iv = \frac{\operatorname{dn}'v}{\operatorname{cn}^{F}v},$$

$$\operatorname{am} iv = i \log \left(\frac{1 + \operatorname{sn}'v}{\operatorname{cn}'v}\right);$$
(1)

daraus ergiebt sich, wenn man die Formeln des §. 5. beachtet:

$$sn(a+bi) = \frac{\operatorname{sn} a \operatorname{dn}' b + i \operatorname{sn}' b \operatorname{en}' b \operatorname{en} a \operatorname{dn} a}{\operatorname{ch}'^2 b + m^2 \operatorname{sn}^2 a \operatorname{sn}'^2 b}$$

$$= \frac{\operatorname{sn} a \operatorname{dn}' b + i \operatorname{sn}' b \operatorname{cn}' b \operatorname{cn} a \operatorname{dn} a}{1 - \operatorname{dn}^2 a \operatorname{sn}'^2 b},$$

$$cn(a+bi) = \frac{\operatorname{cn} a \operatorname{cn}' b - i \operatorname{sn} a \operatorname{dn} a \operatorname{sn}' b \operatorname{dn}' b}{\operatorname{cn}'^2 b + m^2 \operatorname{sn}^2 a \operatorname{sn}'^2 b}$$

$$= \frac{\operatorname{cn} a \operatorname{cn}' b - i \operatorname{sn} a \operatorname{dn} a \operatorname{sn}' b \operatorname{dn}' b}{1 - \operatorname{dn}^2 a \operatorname{sn}'^2 b},$$

$$tn(a+bi) = \frac{\operatorname{sn} (a+bi)}{\operatorname{cn} (a+bi)},$$

$$cn(a+bi) = \frac{\operatorname{cn} (a+bi)}{\operatorname{sn} (a+bi)},$$

$$dn(a+bi) = \frac{\operatorname{dn} a \operatorname{dn}' b \operatorname{cn}' b - i m^2 \operatorname{sn} a \operatorname{cn} a \operatorname{sn}' b}{1 - \operatorname{dn}^2 a \operatorname{sn}'^2 b},$$

$$am(a+bi) = \operatorname{arc}(\operatorname{tang} = \frac{\operatorname{tn} a \operatorname{dn}' b}{\operatorname{cn}' b}) + \operatorname{arc}(\operatorname{tang} = i \operatorname{sn}' b \operatorname{dn} a)$$

$$= \operatorname{arc}(\operatorname{tang} = \frac{\operatorname{tn} a \operatorname{dn}' b}{\operatorname{cn}' b}) + \frac{i}{2} \operatorname{log} \left(\frac{1 + \operatorname{sn}' b \operatorname{dn} a}{1 - \operatorname{sn}' b \operatorname{dn} a}\right).$$

Aus diesen Formeln lassen sich einige bemerkenswerthe Formeln ziehen. Heisst nämlich M' der zu m' gehörige Modularquadrant (§. 3.), so ist nach §. 6., wenn man b=2rM' setzt:

$$sn(a + 2rM'i) = sn a, cn(a + 2rM'i) = (-1)^r cn a,$$
 $tn(a + 2rM'i) = (-1)^r tn a, ctn(a + 2rM'i) = (-1)^r ctn a,$ 
 $dn(a + 2rM'i) = (-1)^r dn a;$ 
(3)

woraus folgt, dass, wenn a um 4rM'i wächst, die fünf Modularfunktionen sich nicht ändern. 'Setzt man noch la+2nM statt a, so ergiebt sich:

$$sn(a+2nM+2rM'i)=(-1)^n sn a, 
cn(a+2nM+2rM'i)=(-1)^r+n cn a, 
tn(a+2nM+2rM'i)=(-1)^r tn a, 
ctn(a+2nM+2rM'i)=(-1)^r ctn a, 
dn(a+2nM+2rM'i)=(-1)^r dn a;$$
(4)

aus welchen Gleichungen sich ergiebt, dass die aufgezählten fünf Modularfunktionen doppelt periodisch sind, und dass der Umfang einer reellen Periode 4M, der einer imaginären = 4Mi sei.

§. 12.

ist der Modulus grösser als 1, so kann er durch  $\frac{1}{m} = m_1$  dargestellt werden, da m < 1. Die Modularfunktionen, die sich

auf diesen Modulus beziehen, mögen durch sniv, cniv u. bezeichnet werden.

Ist nun  $\operatorname{sn}_1 v = z$ , so hat. man

$$v = \int_0^{z} \frac{\partial z}{\sqrt{(1-z^2)(1-m_1^2z^2)}} = \int_0^{z} \frac{\partial z}{\sqrt{(1-z^2)(1-\frac{z^2}{m^2})}}$$

Set zt man nun z = mz', so ergiebt sich

$$v = \int_0^{z'} \frac{m\partial z'}{\sqrt{(1-m^2z'^2)(1-z'^2)}}, \quad \frac{v}{m} = \int_0^{z'} \frac{\partial z'}{\sqrt{(1-z'^2)(1-m^2z'^2)}}$$

d. i

$$z' = \operatorname{sn}\left(\frac{v}{m}\right)$$
, also  $\operatorname{sn}_1 v = z = mz' = m\operatorname{sn}\left(\frac{v}{m}\right)$ .

Hieraus folgt:

$$\operatorname{sn}_{1} v = m \operatorname{sn}\left(\frac{v}{m}\right), \quad \operatorname{cn}_{1} v = \operatorname{dn}\left(\frac{v}{m}\right),$$

$$\operatorname{tn}_{1} v = m \frac{\operatorname{sn}\left(\frac{v}{m}\right)}{\operatorname{dn}\left(\frac{v}{m}\right)}, \quad \operatorname{ctn}_{1} v = \frac{\operatorname{dn}\left(\frac{v}{m}\right)}{m \operatorname{sn}\left(\frac{v}{m}\right)},$$

$$\operatorname{dn}_{1} v = \operatorname{cn}\left(\frac{v}{m}\right).$$

Es sind noch zwei weitere Modularfunktionen eingeführt den; da sie aber erst bei den Integralformeln nöthig sind, so schieben wir ihre Theorie dorthin.

#### §. 13.

Zum Schlusse dieser Abhandlung soll hier eine Anwend der Formeln des §. 10. gegeben werden. Diese -Anwendung trifft die Integralformel

$$y = \int \frac{\partial z}{\sqrt{A + Bz^2 + Cz^2}}.$$

Hierbei sind nun folgende Fälle zu unterscheiden:

I. A ist positiv =  $a^2$ , C ist dessgleichen positiv =  $b^2$ , B=2u worin  $a^2 < 1$ , übrigens  $\alpha$  positiv oder negativ.

Man hat also

$$y = \frac{1}{a} \int_0^x \frac{\partial^z}{\sqrt{1 + \frac{2b\alpha}{a}z^2 + \frac{b^2}{a^2}z^4}} \dots \dots$$

Wir wollen diese Formel identifiziren mit (6) des §. 10., so ist.

$$\frac{b^2}{a^2}z^4 = x^4$$
,  $\frac{b}{a}\alpha z^2 = (m'^2 - m^2)x^2$ , woraus  $x = z \sqrt{\frac{b}{a}}$ ,  $m = \sqrt{\frac{1-\alpha}{2}}$ 

Demnach

$$y = \frac{1}{a} \int_{0}^{x} \frac{\sqrt{\frac{a}{b}} \partial x}{\sqrt{1 + 2(m'^{2} - m^{2})x^{2} + x^{4}}}$$

$$= \frac{1}{\sqrt{ab}} \int_{0}^{x} \frac{\partial x}{\sqrt{1 + 2(m'^{2} - m^{2})x^{2} + x^{4}}} = \frac{1}{\sqrt{ab}} \cdot \frac{v}{2}$$

Man hat also

esit:

$$y = \frac{v}{2\sqrt{ab}},$$

$$x = \sqrt{\frac{1 - \operatorname{cn} v}{1 + \operatorname{cn} v}} = z\sqrt{\frac{b}{a}}, \quad \operatorname{cn} v = \frac{a - bz^2}{a + bz^2},$$

$$m = \sqrt{\frac{1 - \alpha}{2}}.$$
(2)

Durch diese Gleichungen ist nun die Aufgabe gelöst. Man sucht in dem Systeme, dessen Modulns  $=\sqrt{\frac{1-\alpha}{2}}$ , das Argument  $v_i$  dessen Modularkosinus  $=\frac{a-bz^2}{a+bz^2}$ , so ist  $\frac{v}{2\sqrt{ab}}$  das verlangte Integral.

Da in VI. des §. 10. x geht von 0 bis  $\infty$ , so geht z von 0 bis  $\infty$ . Für z=0 ist vorausgesetzt y=0, für  $z=\infty$  ist v=2M, also  $y=\frac{M}{\sqrt{ab}}$ . Die Formel (1) giebt also

$$\int_{0}^{\infty} \frac{\partial z}{\sqrt{a^2+2ba\alpha x^2+b^2z^2}} = \frac{M}{\sqrt{ab}} \qquad (3)$$

Tenn  $\alpha^2 < 1$ . M ist der Modularquadrant für den Modulus  $\sqrt{\frac{1-\alpha}{2}}$ .

$$= \int_{0}^{z} \frac{\partial z}{\sqrt{a^{2} + 2ab\alpha z^{2} + b^{2}z^{4}}} = \int_{0}^{z} \frac{\partial z}{\sqrt{a^{2} + 2ab\alpha z^{2} + b^{2}z^{4}}} - \int_{0}^{e} \frac{\partial z}{\sqrt{a^{2} + 2ab\alpha z^{2} + b^{2}z^{4}}},$$

o ist dieser Fall leicht auf den Vorhergehenden zu bringen.

II. Es ist A positiv  $=a^2$ , C positiv  $=b^2$ , B positiv  $=2ab\alpha$  and a>1. Alsdann hat man

$$y = \frac{1}{a} \int_{0}^{h_{0}} \frac{\partial z}{\sqrt{1 + \frac{2b\alpha}{a}z^{2} + \frac{b^{2}}{a^{2}}z^{4}}}$$

Identifizirt man mit III. des §. 10., so hat man

$$\frac{b^2}{a^2}z^4 = m'^2x^4, \quad \frac{2b\alpha}{a}z^2 = (m'^2 + 1)x^2,$$

woraus

$$m' = \alpha - \sqrt{\alpha^2 - 1}, \quad z = \sqrt{\left(\frac{am'}{b}\right)}.x.$$

Demnach

$$y = \sqrt{\left(\frac{m'}{ab}\right)} \int_0^x \frac{\partial x}{\sqrt{1 + (m'^2 + 1)x^2 + m'^2 x^4}} = \sqrt{\left(\frac{m'}{ab}\right)} \cdot v.$$

Daher hat man zur Bestimmung von y das folgende System:

$$y = \sqrt{\left(\frac{m}{ab}\right)} \cdot v,$$

$$\ln v = z \cdot \sqrt{\left(\frac{b}{am'}\right)},$$

$$m' = \alpha - \sqrt{\alpha^2 - 1}, \quad m = \sqrt{1 - m'^2}.$$

Da in III. des §. 10. x geht von 0 bis  $\infty$ , so geht z von 0 bis  $\infty$  für z=0 ist vorausgesetzt y=0, für  $z=\infty$  ist  $y=\sqrt{\left(\frac{m'}{ab}\right)}$ . M; daher

$$\int_{0}^{\infty} \frac{\partial z}{\sqrt{a^2 + 2abaz^2 + b^2z^2}} = \sqrt{\left(\frac{m'}{ab}\right)} \cdot M$$

wenn a, b,  $\alpha$  positiv und  $\alpha > 1$ . M ist der Modularquadrant de Systems, dessen Modulus  $= \sqrt{1 - m'^2}$ ,  $m' = \alpha - \sqrt{\alpha^2 - 1}$ . Di übrige Behandlung ist die gleiche, wie in I.

III. Es ist A positiv =  $a^2$ , C positiv =  $b^2$ , B negativ = -2ab and a > 1, Hier sind zwei Fälle zu unterscheiden:

III. 1. 
$$\frac{b}{a}z^2 < 1$$
.

$$y = \frac{1}{a} \int_0^{a} \frac{\partial z}{\sqrt{1 - \frac{2b\alpha}{a}z^2 + \frac{b^2}{a^2}z^4}}$$

Identifizirt man mit § 10. L, so hat man  $\frac{b^2}{a^2}z^4 = m^2a^4$ ,  $\frac{2b\alpha}{a}z^2 = m^2+1$  woraus  $x = \sqrt{\left(\frac{b}{am}\right)} \cdot z$ ,  $m = \alpha - \sqrt{\alpha^2 - 1}$ . Daher

$$y = \sqrt{\left(\frac{m}{ab}\right)} \cdot \int_0^x \frac{\partial x}{\sqrt{1 - (m^2 + 1)x^2 + m^2x^4}} = \sqrt{\left(\frac{x^2}{ab}\right)}.$$

Demmech

$$y = v \cdot \sqrt{\left(\frac{ab}{ab}\right)},$$

$$\sin v = \sqrt{\left(\frac{b}{am}\right) \cdot z}, \quad \text{and} \quad \text{is in } 1 \dots 1$$

 $m = \alpha - \sqrt{\alpha^2 - 1}.$ 

Da x geht von 0 bis 1, so geht z von 0 bis  $\sqrt{\frac{am}{b}}$ , y von 0 bis  $M\sqrt{\binom{m}{-1}}$ .

III. 2.  $\frac{b}{a}z^2 > 1$ . Man identifizire mit VII. des §, 10.4 se iet. de

dort  $mv = \int_{1}^{x} \frac{\partial x}{\sqrt{1 - \left(\frac{m^2 + 1}{m^2}\right) x^2 + \frac{x}{m^2}}}$ 

$$\frac{b^2}{a^2}z^4 = \frac{x^4}{m^2}, \quad \frac{2b\alpha}{a}z^2 = \frac{m^2+1}{m^2}x^2;$$

woraus

$$x = \sqrt{\left(\frac{mb}{a}\right) \cdot z}, \ m = \alpha - \sqrt{\alpha^2 - 1},$$

$$y = \sqrt{\left(\frac{1}{amb}\right) \cdot \int_{-\infty}^{x} \frac{\partial x}{\sqrt{1 - \frac{m^2 + 1}{m^2} x^2 + \frac{x^4}{m^2}}}}$$

$$= \sqrt{\left(\frac{1}{amb}\right) \cdot mv} = \sqrt{\left(\frac{m}{ab}\right) \cdot v} \cdot \sqrt{\frac{m}{ab}}$$

Für VII. des §, 10. geht x von 1 bis  $\infty$ , also z von  $\sqrt{\left(\frac{a}{mb}\right)}$  bis  $\infty$ .

Demnach, wenn

$$y = \int_{\sqrt{a}}^{a} \frac{\partial z}{\sqrt{a^2 - 2ba\alpha z^2 + b^2 z^4}}, \ \alpha > 1;$$

so ist

$$\frac{1}{\sin(M-v)} = \frac{\operatorname{dn} v}{\operatorname{cn} v} = \sqrt{\left(\frac{mb}{a}\right) \cdot x},$$

Für 
$$z=\infty$$
 ish  $v=M$ , also:

$$\int_{\sqrt{\left(\frac{a}{(a-\sqrt{a^2-1})b}\right)}}^{\infty} \frac{\partial z}{\sqrt{a^2-2ab\alpha z^2+b^2z^4}} = \sqrt{\left(\frac{a-\sqrt{a^2-1}}{ab}\right)}.$$

worin M der Modularquadrant zum Modulus  $\alpha - \sqrt{\alpha^2 - 1}$  ist.

IV. Es ist A positiv  $=a^2$ , C negativ  $=b^2$ ,  $B=2ab\alpha$ , we  $\alpha$  ganz beliebig ist.

Man kann setzen

$$y = \frac{1}{a} \int_{0}^{z} \frac{\partial z}{\sqrt{1 + \frac{2b\alpha}{a}z^{2} - \frac{b^{2}}{a^{2}}z^{4}}}$$

Verglichen mit VIII. des §. 10., wo

$$m'v = \int_{0}^{x} \frac{\partial x}{\sqrt{1 + \left(\frac{m^{2} - m'^{2}}{m'^{2}}\right)x^{2} - \frac{m^{2}}{m'^{2}}x^{2}}}$$

giebt

$$\frac{b^2}{a^2}z^4 = \frac{m^2}{m'^2}x^4, \quad \frac{2b\alpha}{a}z^2 = \frac{m^2 - m'^2}{m'^2}x^3,$$

·woraus

$$z = \sqrt{\left(\frac{am}{bm'}\right)} \cdot x, \ m = \sqrt{\frac{1 + \sqrt{a^2 + 1}}{2}}, \ m' \neq \sqrt{\frac{1 - \sqrt{\alpha^2 + 1}}{2}}$$

Also:

$$y = \sqrt{\left(\frac{m}{abm'}\right) \cdot \int_{0}^{x} \frac{\partial x}{\sqrt{1 + \frac{m^2 - m'^2}{m'^2} \cdot x^2 + \frac{m^2}{m'^2} x^4}}$$
$$= \sqrt{\left(\frac{m}{abm'}\right) \cdot m'v} = \sqrt{\left(\frac{mm'}{ab}\right) \cdot v}.$$

Also

$$y = \sqrt{\left(\frac{mm'}{ab}\right) \cdot v},$$

$$cn(M-v) = m' \frac{sn v}{dn v} = \sqrt{\left(\frac{bm'}{am}\right) \cdot z},$$

$$m = \sqrt{\frac{1 + \frac{\alpha}{\sqrt{\alpha^2 + 1}}}{2}}, m' = \sqrt{\frac{1 - \frac{\alpha}{\sqrt{\alpha^2 + 1}}}{2}}$$

För VIII. des §. 10. geht x von 0 bis 1, also geht hier x von 0 bis  $\sqrt{\binom{am}{hm'}}$ .

Für z=0 ist y=0, für  $z=\sqrt{\left(\frac{am}{bm'}\right)}$  ist  $y=\sqrt{\left(\frac{mm'}{ab}\right)}$ . M.

V. Es sei A negativ =  $-a^2$ , C positiv =  $b^2$ ,  $B = 2ab\alpha$ , wend  $\alpha$  beliebig.

$$y = \frac{1}{a} \int \sqrt{\frac{\partial z}{-1 + \frac{2b\alpha}{a}z^2 + \frac{b^2}{a^2}z^4}}$$

Aus IX. des §. 10. folgt

$$mv = \int_{1}^{x} \frac{\partial x}{\sqrt{-1 + \frac{m^2 - m'^2}{m^2} x^2 + \frac{m'^2}{m^2} x^4}}$$

Identifizirt man, wie oben, so findet sich  $x = \sqrt{\left(\frac{bm}{am}\right) \cdot z_s}$ 

$$m = \sqrt{\frac{1 + \frac{\alpha}{\sqrt{\alpha^2 + 1}}}{2}}$$
, demnach

$$y = \sqrt{\frac{m'}{abm}} \int_{1}^{x} \frac{\partial x}{\sqrt{-1 + \frac{m^{2} - m'^{2}}{m^{2}} x^{2} + \frac{m'^{2}}{m^{2}} x^{4}}} = \sqrt{\left(\frac{mm'}{ab}\right) \cdot v}.$$

Also

$$y = \sqrt{\left(\frac{mm'}{ab}\right) \cdot v},$$

$$\frac{1}{\operatorname{cn} v} = \sqrt{\left(\frac{bm}{am'}\right) \cdot z},$$

$$m = \sqrt{\frac{1 + \frac{\alpha}{\sqrt{\alpha^2 + 1}}}{2}}, m' = \sqrt{\frac{1 - \frac{\alpha}{\sqrt{\alpha^2 + 1}}}{2}}.$$

Da x geht von 1 bis  $\infty$ , so geht z von  $\sqrt{\binom{am'}{bm}}$  bis  $\infty$ ; y ist 0 für  $z = \sqrt{\binom{am'}{bm}}$ , ist  $\sqrt{\binom{mm'}{ah}}$ . M für  $z = \infty$ .

VI. Es sei A negativ =  $-a^2$ , C negativ =  $-b^2$ , B positiv = 2aba, worin a > 1 sein muss.

$$y = \frac{1}{a} \int \frac{cz}{\sqrt{-1 + \frac{2ba}{a}z^2 - \frac{b^2}{a^2}t^4}}$$

Au X. des §. 10. folgt

$$m'v = \int_{m'}^{x} \frac{\partial x}{\sqrt{-1 + \left(\frac{m'^2 + 1}{m'^2}\right) x^2 + \frac{x^2}{m'^2}}}$$

Identifizirt man und verfährt wie früher, so erhält man leicht das felgende System:

$$y = \sqrt{\left(\frac{m'}{ab}\right) \cdot v}$$

$$dn(M-v) = \frac{m'}{dn v} = \sqrt{\left(\frac{bm'}{a}\right) \cdot z},$$

$$m' = \alpha - \sqrt{\alpha^2 - 1}.$$

Da x geht von m' bis 1, so geht z von  $\sqrt{\frac{am'}{b}}$  bis  $\sqrt{\frac{a}{bm'}}$ ; y ist Núll für  $z = \sqrt{\frac{am'}{b}}$  und gleich  $\sqrt{\frac{m'}{ab}}$ . M für  $z = \sqrt{\frac{a}{bm'}}$ . Ausserhalb dieser Gränzen kann z nicht treten; wenn die Wurzelgrösse reell bleiben soll. Diese Fälle sind bei der Betrachtung des Integrals

$$\int \frac{\partial z}{\sqrt{A+Bz^2+Cz^4}}$$

aufzuzählen; sie erschöpfen übrigens alle möglichen Fälle.

In einer folgenden Abhandlung wollen wir einige Integralformeln, in denen Modularfunktionen vorkommen, behandeln, so wie eine Erweiterung der Resultate des letzten Paragraphen diese Aufsatzes geben. Wir wiederholen hier nochmals, dass es durch aus nicht unsere Absicht ist, Neues aufzustellen, vielmehr wollen wir — und das ist, wenn wir nicht irren, eine Haupttendenz des Archivszu näherer und leichterer Kenntniss dieses wichtigen Zweiges der Analysis beitragen. Es wurde desshalb unbedenklich Fremdes be nützt, zumal dasselbe in grossen Werken aufbewahrt ist, die durchzugehen nicht Jeder Zeit und Lust hat.

#### **Veber die Summirung verschiedenér** unendlicher Reihen.

Von dem

Herrn Dr. J. Ph. Wolfers, and an arrange of astronomischen Rechner an der Königlichen Sternwarte zu Berlin.

Wir wollen hier die Summen verschiedener unendlicher Reihen a bestimmen suchen, welche meistentheils in den Lehrbüchern er Differential und Integralrechnung hergeleitet zu werden pflegen. 'nseres Wissens wird dort umgekehrt die Summirung nicht ge-sigt, da dieselbe aber mehrfache Gelegenheit zur Anwendung er höhern Analysis darbietet, so scheint ihre Betrachtung nicht ane Nutzen zu sein.

5. I. Wir suchen die Summe der unendlichen Reihe

I) 
$$1+x+\frac{x^2}{1\cdot 2}+\frac{x^3}{1\cdot 2\cdot 3}$$
 etc.,

elche wir, wie stets in diesem Aufsatze, mit s bezeichnen wol-Durch Differentiation erhalten wir

$$\frac{ds}{dx} = 1 + x + \frac{x^2}{1 \cdot 2} + \frac{x^3}{1 \cdot 2 \cdot 3} \text{ etc.} = s,$$

 $\frac{ds}{dx} = 1 + x + \frac{x^2}{1 \cdot 2} + \frac{x^3}{1 \cdot 2 \cdot 3} \text{ etc.} = s,$   $= dx_+, \text{und, wenn wir integriren, log } s = x, \text{oder}$ 

ine Constante ist nicht hinzuzufügen, weil für x=0 s=1 wird. etzt man  $\bar{x}=1$ , so wird

• e die Basis der hyperbolischen Logarithmen ist.

§. 2. Es wird gesucht die Summe der unendlichen Re

II) 
$$x + \frac{x^3}{1.2.3} + \frac{x^5}{1.2.3.4.5} + \text{etc.} = s$$

Wir erhalten

$$\frac{ds}{dx} = 1 + \frac{x^2}{1.2} + \frac{x^4}{1,2.3.4} + \text{ etc.},$$

$$\frac{dds}{dx^2} = x + \frac{x^3}{1.2.3} + \frac{x^5}{1.2.3.4.5} \text{ etc.} = s;$$

also  $dds - sdx^2 = 0$ .

Haben wir allgemein die Differentialgleichung zweiter Or

$$adx^2 + bsdx^2 + cdsdx + hdds = 0,$$

deren Integral wir suchen, so setze man

$$s = \alpha + \beta e^{ms}$$
,

wo  $\alpha$ ,  $\beta$  und m zu bestimmen sind. Da nun

$$ds = \beta m e^{mx} dx$$
 und  $dds = \beta m^2 e^{mx} dx^2$ ,

so erhalten wir, wenn wir diese Werthe in die gegebene Gleisubstituiren:

$$(a + b\alpha) dx^2 + \beta(b + cm + hm^2) e^{mx} dx^2 = 0$$
,

und dieser letztern Gleichung geschieht Genüge, wenn man

$$a+b\alpha=0$$
 oder  $\alpha=-\frac{a}{b}$ 

und

$$b + cm + hm^2 = 0$$
 oder  $m = \frac{-c \pm \sqrt{c^2 - 4bh}}{2h} = {m^l \choose m''}$ 

setzt. Wir erhalten demnach zwei Werthe von m, ferner b der Werth von  $\beta$  unbestimmt, und da eine zweimalige Integranothwendig zwei unbestimmte Constanten einführen muss; so len wir dieselben durch  $\beta'$  und  $\beta''$  bezeichnen, und erhalten so Integral

$$s = -\frac{a}{b} + \beta' e^{m'x} + \beta'' e^{m''x}.$$

Im vorliegenden Falle ist a=0, b=-1, c=0 und k=1,  $\frac{a}{b}=0$ , m'=1 und m''=-1; wir haben daher

$$s = \beta' e^x + \beta'' e^{-x}.$$

Zur Bestimmung der unbestimmten constanten Grössen  $\beta'$  und  $\beta''$  haben wir, für x=0,

$$s=0=\beta'+\beta'', \quad \text{on the property and } \frac{ds}{dx}=1=\beta'-\beta'';$$

also  $\beta' = \frac{1}{2}$  und  $\beta'' = -\frac{1}{2}$ , mithin

II) 
$$s = \frac{1}{2}(e^x - e^{-x}) = \frac{e^{2x} - 1}{2e^x}$$
.

§. 3. Wir suchen die Summe der unendlichen Reihe

III) 
$$1 + \frac{x^2}{1 \cdot 2} + \frac{x^4}{1 \cdot 2 \cdot 3 \cdot 4}$$
 etc. = s.

Dieselbe stimmt offenbar mit der Reihe überein, welche wir in §. 2. für  $\frac{ds}{dx}$  gesunden haben, und da nun nach II) das dortige

$$s = \frac{1}{2}(e^x - e^{-x})$$
, also  $\frac{ds}{dx} = \frac{1}{2}(e^x + e^{-x})$ ;

so erhalten wir sogleich in unserm Falle!

III) 
$$s = \frac{1}{5}(e^x + e^{-x}) = \frac{e^{2x} + 1}{2e^x}$$

Zusatz 1. Man hätte den eben gefundenen Werth der Summe auch erhalten, wenn man, wie in § 2., zweimal differentiirt und übrigens das dortige Verfahren beobachtet hätte.

Zusatz 2. Addiren wir die beiden Werthe von s in II) und III), so wird ihre Summe  $=e^x$ , wie in 1). Diess ersieht man auch sogleich, wenn man die Formen der Reihen II) und III) mit der von I) vergleicht.

Zusatz 3. Subtrahirt man die Reihe II) von der III), und eben so die Summe der erstern von der Summe der zweiten; so erhält man

`IV) 
$$1-x+\frac{x^2}{1.2}-\frac{x^3}{1.2.3}+\frac{x^4}{1,2.3.4}=\text{etc.}=e^{-x}=\frac{1}{e^x}$$

Aus der Vergleichung von I) und IV) ersieht man also, dass

$$\frac{1}{1+x+\frac{x^2}{1.2}+\frac{x^3}{1.2.3}+\text{etc.}} = 1-x+\frac{x^4}{1.2}-\frac{x^3}{1.2.3}+\frac{x^4}{1.2.3.4}-\text{etc.}$$

Zusatz 4. Setzt man in II) und III) x=1, so erhält man

II) 
$$s' = \frac{1}{2} \frac{e^2 - 1}{e} = \frac{1}{2} \frac{(e + 1)(e - 1)}{e} = 1,1752005...$$

III) 
$$s = \frac{1}{2} \frac{e^2 + 1}{e} = 1,5430807...$$

Ihre Summe wird daher = 2,718281 ...., und wenn man II) von III) subtrahirt, nach IV):

$$1-1+\frac{1}{1\cdot 2}-\frac{1}{1\cdot 2\cdot 3}+\frac{1}{1\cdot 2\cdot 3\cdot 4}-\text{etc.}=0.367880....$$

§. 4. Wir suchen die Summe der unendlichen Reihe

$$(x^3 + \frac{x^3}{1.2.3} + \frac{x^5}{1.2.3.4.5} - \text{etc.} = s...$$

Wir erhalten

$$\frac{ds}{dx} = 1 - \frac{x^2}{1 \cdot 2} + \frac{x^4}{1 \cdot 2 \cdot 3 \cdot 4} - \frac{x^6}{1 \cdot 2 \cdot 3 \cdot 4 \cdot 5 \cdot 6} + \text{etc.},$$

$$\frac{dds}{dx^2} - x + \frac{x^3}{1 \cdot 2 \cdot 3} - \frac{x^5}{1 \cdot 2 \cdot 3} + \text{etc.},$$

also  $dds + sdx^2 = 0$ .

Nach §. 2. haben wir hier b=1, a=0, c=0 und h=1, also  $m'=\sqrt{-1}$ ,  $m''=-\sqrt{-1}$ , und so

$$s = \beta' e^{x\sqrt{-1}} + \beta'' e^{-x\sqrt{-1}}$$
.

Für x=0 wird aber

$$s=0=\beta'+\beta''$$
 and  $\frac{ds}{dx}=1=\beta'\sqrt{-1}-\beta''\sqrt{-1}$ ,

alan

$$\beta' = \frac{1}{2\sqrt{-1}}$$
 und  $\beta'' = -\frac{1}{2\sqrt{-1}}$ ;

mithin

V) 
$$s = \frac{e^{x\sqrt{-1}} - e^{-x\sqrt{-1}}}{2\sqrt{-1}} = \sin x$$
.

§. 5. Gegeben ist die Reihe

VI) 
$$1 - \frac{x^2}{1 \cdot 2} + \frac{x^4}{1 \cdot 2 \cdot 3 \cdot 4} - \text{etc.}$$

deren Summe s wir suchen sollen. Dieselbe ist offenbardes Reihe gleich, welche wir in §. 4. für das dortige  $\frac{ds}{dx}$  gefunden haben, und da letzteres  $=\frac{e^{x\sqrt{-1}}+e^{-x\sqrt{-1}}}{2}=\cos x$ ; so erhalten wir unmittelbar

Denselben Werth hätten wir unmittelbar nach der Methode des §. 4. erhalten können.

§. 6. Wir suchen die Summe der Reihe

VII) 
$$x + \frac{x^3}{3} + \frac{x^4}{5} + \frac{x^7}{7}$$
 etc. = s.

Wir erhalten

$$\frac{ds}{dx} = 1 + x^2 + x^4 + x^6 \text{ etc.} = \frac{1}{1 - x^2},$$

also

$$ds = \frac{dx}{1-x^2} \stackrel{\text{diff}}{=} \frac{dx}{1+x} + \frac{1}{2} \cdot \frac{dx}{1-x},$$

und so

$$V\overline{II}) = \frac{1}{3} \log \left( \frac{1+x}{1-x} \right).$$

Da für x=0 s=0 und  $\log\left(\frac{1+x}{1-x}\right)=0$  wird, so ist keine Conn.

stante hinzuzusügen.

Setzen wir x=1), so erhalten wir  $\log \left(\frac{1+x}{1-x}\right) = \log \binom{2}{0} = \log x$   $= \infty$ , und daher

$$1+\frac{1}{3}+\frac{1}{3}+\frac{1}{7}$$
 atc.  $=\infty$ .

§. 7. Wir sollen summiren die Reihe

The property of the property of 
$$x = \frac{x^3}{3} + \frac{x^5}{5} + \frac{x^7}{7}$$
 etc.

Es wird  $\frac{ds}{dx} = 1 - x^2 + x^4 - x^6 + \text{etc.} = \frac{1}{1 + x^2}$ ,

$$s = \int \frac{dx}{1 + x^2} = \operatorname{arctg} x,$$

und da für x=0 sowohl die Reihe =0, als auch  $\arctan x=0$ , so ist keine Constante hinzuzufügen, und wir haben daher

Setzen wir x=1, so wird arctgx=1n, and daher

§ 8. Wir künnen aus der Reihe des § 6. eben so, wie aus der § 1., zwei bilden und dieselben besonders summiren.

Es sei zunächst zu suchen die Summe der Reihe

IX) 
$$x + \frac{x^5}{6} + \frac{x^9}{9}$$
 etc. = 5

Wir erhalten

$$\frac{ds}{dx} = 1 + x^4 + x^6 + \text{etc.} = \frac{1}{1 - x^4} = \frac{1}{1 \cdot 1 + x^2} + \frac{1}{1 \cdot 1 - x^2},$$

mithin

1X) 
$$s = \frac{1}{4} \operatorname{arctg} x + \frac{1}{4} \log \left( \frac{1+x}{1-x} \right)$$
.

Sollen wir ferner suchen

X) 
$$\frac{x^7}{3} + \frac{x^7}{7} + \frac{x^{11}}{11}$$
 etc. = s.

so wird

$$\frac{ds}{dx} = x^{2} + x^{6} + x^{10} \text{ etc.} = \frac{x^{2}}{1 - x^{4}} = \frac{1 - (1 - x^{2})}{1 - x^{4}}$$

$$= \frac{1}{1 - x^{4}} - \frac{1}{1 + x^{2}},$$

mithin

$$s = \int \frac{dx}{1 - x^4} - \int \frac{dx}{1 + x^2} = \frac{1}{3} \arctan x + \frac{1}{3} \log \left( \frac{1 + x}{1 - x} \right) - \arctan x;$$

also

X) 
$$s = \frac{1}{2} \log \left( \frac{1+x}{1-x} \right) - \frac{1}{2} \operatorname{arctg} x$$
.

Zusatz. Wenn wir einmal X) zu IX) addiren, hierauf erst von letzterer subtrahiren, so ergeben sich sogleich die in VII) u VIII) aufgestellten Reihen nebst ihren Werthen wieder.

§. 9. Es ist zu summiren die Reihe

XI) 
$$1 + \frac{x^2}{2} + \frac{x^4}{4} + \frac{x^6}{6}$$
 etc. = s.

Dà

$$\frac{ds}{dx} = x + x^3 + x^6 \text{ etc.} = \frac{x}{1 - x^2},$$

so wird

$$s = \int \frac{xdx}{1-x^2} = -\frac{1}{3}\log(1-x^2) + \text{Const.}$$

Für x=0 wird die Reihe s=1 und  $\log(1-x^2)=0$ , mithin

Const. =1.

und so

XI) 
$$s=1-\log(1-x^2)$$
.

zen wir x=1, so wird  $\log(1-x^2) = \log 0 = -\infty$ , und daher  $1 + \frac{1}{6} + \frac{1}{6} + \frac{1}{6} + \frac{1}{6} = \infty$ .

§. 10. Wir suchen die Summe der Reihe

XII) 
$$1-\frac{x^2}{2}+\frac{x^4}{4}-\frac{x^6}{6}$$
 etc.=s.

wird 
$$\frac{ds}{dx} = -x + x^3 - x^5 + \text{etc.} = -\frac{x}{1 + x^2}$$
, also

$$s = -\int \frac{xdx}{1+x^2} = -\frac{1}{2}\log(1+x^2) + \text{Const.}$$

r, wie im vorigen Paragraphen, Const. = 1, also vollständig

XII) 
$$s=1-\frac{1}{2}\log(1+x^2)$$
.

Logarithmus ist ein hyperbolischer, und da

$$\frac{1}{2} \log \text{hyp } 2 = 0.3465735 \dots$$

rird für x=1

$$1 - \frac{1}{4} + \frac{1}{4} - \frac{1}{4}$$
 etc. = 0,6534264....

§. 11. Es sei zu summiren die Reihe,

XIII) 
$$x + \frac{x^2}{2} + \frac{x^3}{3} + \frac{x^4}{4}$$
 etc. = s.

$$\frac{ds}{dx} = 1 + x + x^2 + x^3 + \text{etc.} = \frac{1}{1 - x},$$

 $\operatorname{rird} s = \int \frac{dx}{1-x} = -\log(1-x) + \operatorname{Const.}, \text{ oder, weil für } x = 0,$ ) und  $\log(1-x)=0$ : Const. = 0 und so

XIII) 
$$s = -\log(1-x)$$
.

Zusatz 1. Setzen wir x=1, so wird  $\log(1-x)=-\infty$ , und

$$1 + \frac{1}{2} + \frac{1}{3} + \frac{1}{4}$$
 etc. =  $\infty$ 

 $1+\frac{1}{2}+\frac{1}{2}+1 \text{ etc.} = \infty.$  Zusatz 2. Setzen wir etwa x=0.01, so wird

$$\log (1-x) = \log 0.99 = \log \text{ hyp } 99 - \log \text{ hyp } 100$$
  
= 4.5951198 - 4.6051701,

hin

$$\frac{1}{100} + \frac{1}{20000} + \frac{1}{3000000} + \frac{1}{400000000} \text{ etc.} = 0,0100603,....$$

Meil XL

§. 12. Wir sollen die Summe der unendlichen Reihe

(XIV) 
$$x - \frac{x^2}{2} + \frac{x^3}{3} - \frac{x^4}{4}$$
 etc.=s

bestimmen. Es wird

bestimmen. Es wird
$$\frac{ds}{dx} = 1 - x + x^2 - x^3 \text{ etc.} = \frac{1}{1+x},$$
also

$$XW) \quad s = \log(1+x)$$

XIV)  $s = \log(1+x)$ . Eine Constante ist offenbar nicht hinzuzufügen. Wir erhalte

$$1 - \frac{1}{2} + \frac{1}{3} - \frac{1}{4}$$
 etc. = log hyp 2=0,6931471.

Zu summiren ist die Reihe §. 13.

**XV)** 
$$1 + \frac{1}{2}x^2 + \frac{1.3}{2.4}x^4 + \frac{1.3.5}{2.4.6}x^6 + \text{etc.} = s$$

Wir erhalten hieraus durch Differentiation

$$\frac{ds}{dx} = x + \frac{1.3}{2}x^3 + \frac{1.3.5}{2.4}x^5 + \text{etc.}$$

hierauf, indem wir mit x dividiren und dann integriren;

$$\int \frac{ds}{xdx} = x + \frac{1}{2}x^3 + \frac{1 \cdot 3}{2 \cdot 4}x^5 + \frac{1 \cdot 3 \cdot 5}{2 \cdot 4 \cdot 6}x^7 \text{ etc.}$$

oder

$$\int \frac{ds}{xdx} = xs.$$

Differentiirt man diese Gleichung, so erhält man  $\frac{ds}{x} = xc$ 

$$\frac{ds}{s} = \frac{xdx}{1-x^2} \text{ und } \log s = -\frac{1}{2} \log (1-x^2),$$

also

ine Constante ist nicht binzuzufügen, weil aus beiden Gleichunn XV) für x=0 s=1 folgt.

Setzen wir x=1, so erhalten wir

$$1 + \frac{1}{2} + \frac{1.3}{2.4} + \frac{1.3.5}{2.4.6}$$
 etc. =  $\infty$ .

§. 14. Wir sollen summiren

XVI) 
$$\frac{x}{1} + \frac{1}{2 \cdot 3} x^3 + \frac{1 \cdot 3}{2 \cdot 4 \cdot 5} x^5 + \frac{1 \cdot 3 \cdot 5}{2 \cdot 4 \cdot 6 \cdot 7} x^7$$
 etc. = s.

s wird sogleich  $\frac{ds}{dx} = 1 + \frac{1}{2}x^2 + \frac{1 \cdot 3}{2 \cdot 4}x^4 + \frac{1 \cdot 3 \cdot 5}{2 \cdot 4 \cdot 6}x^6$  etc.  $= \frac{1}{\sqrt{1 - x^2}}(XV)$ ,

$$s = \int \frac{dx}{\sqrt{1 - x^2}} = \arcsin x + \text{Const.},$$

ler, weil für x=0 auch s=0 und  $\arcsin x=0$ :

XVI) 
$$s = \arcsin x$$
.

for x=1 wird  $\arcsin x = \frac{1}{2}\pi$ , also

$$\frac{1}{2}\pi = 1 + \frac{1}{2.3} + \frac{1.3}{2.4.5} + \frac{1.3.5}{2.4.6.7}$$
 etc.

§. 15. Sollen wir summtren die Reihe

, XVII) 
$$1 - \frac{1}{2}x^2 + \frac{1 \cdot 3}{2 \cdot 4}x^4 - \frac{1 \cdot 3 \cdot 5}{2 \cdot 4 \cdot 6}x^6$$
 etc.  $= s$ ,

können wir, durch Vergleichung dieser Reihe mit XV), aus Ber unsere jetzt vorliegende herleiten, indem wir  $-x^2$  statt  $x^2$  substituiren; wir erhalten daher durch dieselbe Substitution ch sogleich die gesuchte Summe, nämlich

$$XVII) \quad s = \sqrt{\frac{1}{1 + a^2}} \cdot \frac{1}{1 + a^2} \cdot \frac{1}{1 + a^2}$$

ir x=1 erhalten wir

$$1 - \frac{1}{2} + \frac{1 \cdot 3}{2 \cdot 4} - \frac{1 \cdot 3 \cdot 5}{2 \cdot 4 \cdot 6}$$
 etc.  $= \sqrt{\frac{1}{2}} = \frac{1}{2} \sqrt{2} = 0.7071067...$ 

§. 16. Wir suchen die Summe der Reihe!

XVIII) 
$$\frac{x}{1} - \frac{1 \cdot x^3}{2 \cdot 3} + \frac{1 \cdot 3x^5}{2 \cdot 4 \cdot 5} - \frac{1 \cdot 3 \cdot 5x^7}{2 \cdot 4 \cdot 6 \cdot 7} \text{ etg.} \frac{1}{1275} \text{ softs. all others.}$$

wird 
$$\frac{ds}{dx} = 1 - \frac{1 \cdot x^2}{2} + \frac{1 \cdot 3x^4}{2 \cdot 4} - \frac{1 \cdot 3 \cdot 5x^4}{2 \cdot 4 \cdot 6}$$
 etc.  $= \frac{1 \cdot 1}{4 \cdot 1 \cdot 1 \cdot x^2}$  (XVII),

$$s = \int \frac{dx}{\sqrt{1+x^2}} = \log(x + \sqrt{1+x^2}) + \text{Const.}$$

Für x=0 wird s=0, also Const. =0, und so

XVIII) 
$$s = \log(x + \sqrt{1 + x^2})$$
.

Setzt man x=1, so wird

$$1 - \frac{1}{2.3} + \frac{1.3}{2.4.5} - \frac{1.3.5}{2.4.6.7}$$
 etc. =  $\log(1 + \sqrt{2})$ .

Da nun log br  $(1 + \sqrt{2}) = 0.3827757$ , so wird

$$\log \log (1 + \sqrt{2}) = 2,30258509 \times 0,3827757$$

und so

$$1 - \frac{1}{2 \cdot 3} + \frac{1 \cdot 3}{2 \cdot 4 \cdot 5} - \frac{1 \cdot 3 \cdot 5}{2 \cdot 4 \cdot 6 \cdot 7}$$
 etc.  $= 0.8813736$ .

8. 17. Wir suchen die Summe der unendlichen Reihe

XIX) 
$$\frac{x}{1.2} + \frac{x^2}{2.3} + \frac{x^3}{3.4} + \frac{x^4}{4.5}$$
 etc. = s.

Multipliciren wir dieselbe mit x und differentiiren hierauf, so halten wir

$$\frac{d \cdot (xs)}{ds} = x + \frac{x^2}{2} + \frac{x^3}{3} + \frac{x^4}{4} \text{ etc.} = -\log(1-x), \quad (XII)$$

$$xs = -\int dx \log(1-x) = -x \log(1-x) - \int \frac{x dx}{1-x}$$

$$= -x \log(1-x) + \int \frac{1-x-1}{1-x} dx$$

$$= -x \log(1-x) + x + \log(1-x)$$

$$= (1-x)\log(1-x) + x + \text{Const.}$$

Für x=0 wird s=0 und der gefundene Ausdruck =0, de Const. =0 und so

XIX) 
$$s = \frac{(1-x)\log(1-x)}{x} + 1$$
.

Für x=1 wird

$$\frac{1}{1.2} + \frac{1}{2.3} + \frac{1}{3.4} + \frac{1}{4.5} + \text{etc.} = 1,$$

indem allgemein

$$\frac{(1-x)\log(1-x)}{x} = (\frac{1}{x}-1)(-x-\frac{x^3}{2}-\frac{x^3}{3}-\frac{x^4}{4}\text{ etc.})$$

und für x=1

$$=0(-1-\frac{1}{2}-\frac{1}{3}-\frac{1}{4}$$
 etc.)  $=0$ .

§. 18. Sollen wir die Reihe

**XX**) 
$$\frac{x}{1.2} - \frac{x^2}{2.3} + \frac{x^3}{3.4} - \frac{x^4}{4.5}$$
 etc. = s

summiren, so erhalten wir, wie im vorigen Paragraphen:

$$\frac{d.(xs)}{dx} = \log(1+x), \qquad (XIV)$$

$$x = \int \log(1+x) dx = x \log(1+x) - \int \frac{x dx}{1+x}$$

oder ähnlich wie dort

XX) 
$$s = \frac{(1+x)\log(1+x)}{x} - 1.$$

Für x=1 ergibt sieh

$$\frac{1}{1.2} - \frac{1}{2.3} + \frac{1}{3.4} - \frac{1}{4.5}$$
 etc. =  $2 \log \text{ hyp } 2 - 1 = 0.3862943 \dots$ 

§. 19. Wir brechen für jetzt die Summirung der unendlichen Reihen ab, bemerken aber zum Schluss, dass die einzelnen hier aufgestellten Reihen, deren Summen wir aufgesucht haben, nur specielle Fälle derjenigen sind, deren Summe auf die Integration einer bestimmten Function oder Gleichung zurückzuführen Euler in den Abhandlungen der Petersburger Akademie gelehrt hat. Die Integrale, welche dort aufgestellt werden, lassen sich altgemein nicht ausführen, und daher versiel ich auf den Gedanken, in dem vorstehenden Aufsatze eine Anzahl specieller Reihen aufzustellen und zu summiren. Um aber auch hier eine Andeutung des Verfahrens zu geben, welches Euler dort ausstellt, wollen wir die allgemeine Reihe betrachten:

1) 
$$s = \frac{x}{(a+b)(c+e)} + \frac{x^2}{(2a+b)(2c+e)} + \dots + \frac{x^n}{(na+b)(nc+e)}$$

deren Gesetz i Mar vor Augen liegt und welche zunüchst endlich sein mag. Man soll ihre Summe  $\Delta$  bestimmen. Multiplicht man dieselbe mit  $px^{\pi}$  und differentiirt das Product, wobei nur x als veränderlich angesehen wird so erhalten wir

Veränderlich angesehen wird, so erhalten wir

$$\frac{d \cdot (px^{\overline{\omega}}s)}{dx} = \frac{p(\overline{\omega}+1)x^{\overline{\omega}}}{(a+b)(c+e)} + \frac{p(\overline{\omega}+2)x^{\overline{\omega}+1}}{(2u+b)(2c+e)} + \dots \frac{p(\overline{\omega}+n)x^{\overline{\omega}+n-1}}{(na+b)(nc+e)}$$

Um, die noch unbestimmten Grössen p und  $\overline{\omega}$  zweckmässig zu bestimmen, setzen wir, und zwar unabhängig von dem Werthe von n:

$$p(\overline{\omega}+n)=na+b$$
, also  $p=a$  und  $\overline{\omega}=\frac{b}{p}=\frac{b}{a}$ ,

und erhalten so

3) 
$$\frac{ad(x^{\frac{b}{a}}s)}{dx} = \frac{x^{\frac{b}{a}}}{c+e} + \frac{x^{\frac{b}{a}+1}}{2c+e} + \dots + \frac{x^{\frac{b}{a}+a-1}}{nc+e}$$

Diese Gleichung multipliciren wir auf's neue mit  $mx^{\mu}$  und diferentiiren das Product, alsdann erhalten wir

4) 
$$am \cdot \frac{d \cdot (x^{\mu} \cdot \frac{\dot{d}(x^{\frac{b}{a}s})}{dx})}{dx} = \frac{m(\frac{b}{a} + \mu)x^{\frac{b}{a} + \mu - 1}}{c + e} + \frac{m(\frac{b}{a} + \mu + 1)x^{\frac{b}{a} + \mu}}{2c + e} + \dots$$

$$+ \frac{m(\frac{b}{a} + n + \mu - 1)}{nc + e}x^{\frac{b}{a} + n + \mu - 2}.$$

Um m und  $\mu$  zweckmässig zu bestimmen, setzen wir, und zwar unabhängig von dem Werthe von n,

$$m(\frac{b}{a}+n+\mu-1)=nc+e$$
, also  $m=c$  und  $\mu=1-\frac{b}{a}+\frac{e}{\epsilon}$ .

und erhalten so

5) 
$$\frac{acd.\{x^{1-\frac{b}{a}+\frac{e}{c}}d.(x^{\frac{b}{a}}s)\}}{dx^{2}} = x^{\frac{e}{c}} + x^{\frac{e}{c}+1} + \dots x^{\frac{e}{c}+n-1} = x^{\frac{e}{c}} \left(\frac{1-x^{e}}{1-x}\right)$$

Integrirt man nun zweimal, so erhält man

$$s = \frac{1}{acx^{\frac{b}{a}}} \int x^{\frac{b}{a} - \frac{e}{c} - 1} dx \int x^{\frac{e}{c}} \left(\frac{1 - x^{a}}{1 - x}\right) dx,$$

oder, wenn man partiell nach der Weise fydx=yx-fxdy integrirk

$$s = \frac{1}{acx^{\frac{b}{a}}} \left\{ \frac{x^{\frac{e}{a} - \frac{e}{c}}}{\frac{b}{a} - \frac{e}{c}} \int x^{\frac{e}{c}} dx \left( \frac{1 - x^n}{1 - x} \right) - \int \frac{x^{\frac{b}{a} - \frac{e}{c}}}{\frac{b}{a} - \frac{e}{c}} x^{\frac{e}{c}} \left( \frac{1 - x^n}{1 + x} \right) dx \right\},$$

$$6) \quad s = \frac{x^{\frac{b}{a} - \frac{e}{c}} \int x^{\frac{e}{c}} dx \left( \frac{1 - x^n}{1 - x} \right) - \int x^{\frac{b}{a}} dx \left( \frac{1 - x^n}{1 - x} \right)}{\frac{b}{a} - \frac{e}{c}} \left( \frac{1 - x^n}{1 - x} \right) dx}.$$

Ist  $n=\infty$  und wird, damit die Reihe nothwendig convergiel x < 1 vorausgesetzt, so wird  $x^n=0$  und so die Summe der, a unendlich vorausgesetzten, Reihe

7) 
$$s = \frac{x^{\frac{b}{a} + \frac{c}{c}} \int x^{\frac{c}{c}} dx \left(\frac{1}{1-x}\right) - \int x^{\frac{b}{a}} dx \left(\frac{1}{1-x}\right)}{(bc - ae) x^{\frac{b}{a}}}$$

Setzt man in 1) und 7) a=1, b=0, c=1, e=1; so erhält mag  $s = \frac{x}{1.2} + \frac{x^2}{2.3} + \frac{x^3}{3.4} + \frac{x^4}{4.5}$  etc. in infinitum

$$\frac{1}{1} = \frac{\int \frac{x dx}{1-x}}{-x} + \int \frac{dx}{1-x} = 1 + \frac{\log(1-x)}{x} - \log(1-x)$$

$$= 1 + \frac{(1-x)\log(1-x)}{x},$$

wie in §. 17.

iffe

Wie man zu verfahren hat, wenn die einzelnen Potenzen von æ in der vorausgesetzten Reihe bestimmte, gesetzmässig fort-gehende Nenner haben, ersieht man aus dem eben aufgeführten Falle. Wir wollen nun noch kurz andeuten, wie man zu verfahren hat, wenn die einzelnen Potenzen Factoren haben, welche nach einem bestimmten Gesetze fortgehen. Sucht man die Stimme der Reihe

1)  $s = (a+b)(c+e)x^{\alpha} + (2a+b)(2c+e)x^{\alpha+\beta} \dots (na+b)(nc+e)x^{\alpha+(n-1)\beta}$ , so multiplicire man dieselbe mit  $px^{w}dx$  und erhält:

2) 
$$px^{\varpi}sdx = p(a+b)(c+e)x^{\alpha+\varpi}dx + p(2a+b)(2c+e)x^{\alpha+\beta+\varpi}...p(na+b)(nc+e)x^{\alpha+(n-1)\beta+\varpi}.$$

Zur Bestimmung von p und  $\overline{\omega}$  setze man, unabhängig von n,  $\alpha + (n-1)\beta + \overline{\omega} = p(cn+e)-1$ ,

$$\alpha + (n-1)\beta + \alpha = p(cn+e)-1),$$

also of the first page of the second of the second

$$p = \frac{1}{c} \text{ and } \overline{o} = \frac{1}{c} + \frac{1}{c} + \frac{1}{c} - \frac{1}{c} - \frac{1}{c};$$

und wenn man, diese: Werthe substituirt, hierauf aber integrirt, so\_ erhalt managetally of mountain by distance took out of each

$$anm + bm = \alpha + n\beta - \beta + \overline{\omega} + \mu + 2$$
,

also

$$m = \frac{\beta}{a}, \ \mu = \frac{\beta b - \alpha a + \beta a - \overline{\omega} a - 2a}{a} = \frac{\beta bc - ac - \beta ae}{ac};$$

so erhält man, nach Substitution dieser Werthe und ausgesührten Integration,

4) 
$$\frac{\beta^2}{ac} \int x^{\mu} dx \int x^{\varpi} s dx$$
  
=  $x^{\alpha+\varpi+\mu+2} + x^{\alpha+\varpi+\mu+2+\beta} + \dots + x^{\alpha+\varpi+\mu+2+(n-1)\beta} = x^{\frac{\beta(\alpha+b)}{a}} \cdot \frac{1-x^{2\beta}}{1-x^{\beta}}$ 

Ist  $n = \infty$  and x < 1, also die Reihe unendlich, so wird

$$x^{n\beta} = 0$$

und so

5) 
$$\frac{\beta^2}{ac} \int x^{\mu} dx \int x^{\sigma_3} dx = \frac{x^{\frac{\beta(\sigma+\delta)}{4}}}{1-x^{\beta}}.$$

Wenn man diese Gleichung nun zweimal differentiirt, wird was ihr s erhalten.

#### XLII.

#### Vermischte kleinere geometrische Bemerkungen.

Von

Herrn Dr. Wilhelm Matzka, Professor der Mathematik zu Tarnow in Galizien:

I. Reihe zur Berechnung des Flächeninhaltes eines Kreitabschnittes aus seiner Sehne und Sagitte.

Der Feldmesser sieht sich bei der Berechnung der Flächerinhalte krummlinig begrenzter Grundstücke öfters in der Lage. Bogen ihres Umfanges nahe für Kreisbogen ansehen zu dürfen; wonach er dann für die, von den angehörigen Sehnen abgeschoft

tenen Kreisabschnitte aus ihrer leicht auszumessenden Sehne und Sagitte, als aus Grundlinie und Höhe, die Flächeninhalte berechnen kann. Zu diesem Zweck lässt sich eine oft rasch convergente Reihe aufstellen, die ich in einem Lehrvortrage über praktische Geometrie durch weitwendige Integralrechnung abgeleitet finde, wofür ich die folgende kürzere Herleitung setzen möchte.

Sei (Taf. VIII. Fig. 5.) in dem Kreisabschnitte ABCA die halbe Sehne =k, die Sagitte oder der Pfeil DC=p. Für den zunächst zu suchenden Halbmesser OA=OC=r gibt das Dreieck ADO die Gleichung  $r^2=(r-p)^2+k^2$ , und daher den Halbmesser  $r=\frac{1}{4}\left(\frac{k^2}{p}+p\right)$ .

Setzen wir zur Hilfe der Winkel  $AOC = \varphi$ , so ist im rechtwinklichen Dreiecke ACD der Winkel  $CAD = \frac{1}{2}\varphi$ , daher

$$\tan g \frac{1}{2} \varphi = \frac{p}{k}$$
.

Nun ist

Kreisabschn. ABCA = Kreisaussch. OACBO - Dreieck ABO, dazu

$$OACBO = \frac{1}{2}OA$$
. arc  $ACB = \frac{1}{2}r$ .  $r = \frac{2\varphi}{\Gamma} = r^2 \frac{\varphi}{\Gamma}$ ,

wenn  $\Gamma$  den Gehren, d. i. denjenigen Winkel bezeichnet, dessen bestimmender Kreisbogen seinem Halbmesser gleicht.

Die vorige Gleichung gibt aber  $\frac{\varphi}{\Gamma}$  angtang  $\frac{p}{k}$ , daher ist

$$OACBO = 2r^2$$
. angtang  $\frac{p}{k}$ .

Ferner ist des Dreieckes ABO Höhe  $DO = r + p = \frac{1}{2} \left(\frac{k^2}{p} - p\right)$ , Caher sein Flächeninhalt  $= \frac{1}{2}AB$ .  $DO = \frac{1}{2}k\left(\frac{k^2}{p} - p\right)$ .

Hieraus folgt des Kreisabschnittes ABCA Flächeninhalt:

$$f = \frac{1}{2}k^2 \left[ \left( \frac{k}{p} + \frac{p}{k} \right) \text{ angtang } \frac{p}{k} - \left( \frac{k}{p} - \frac{p}{k} \right) \right],$$

und man sieht sich dadurch aufgefordert, zur Abkürzung das Verhältniss  $\frac{p}{L}$ einfach durch t zu bezeichnen, wonach man erhält

$$2 \int_{R^2} = \left(\frac{1}{L^2} + 2 + t^2\right) \operatorname{angtang} t - \frac{1}{1} + t.$$

Setzt man noch für einen Augenblick

$$\left(\frac{1}{t^2}+1\right)$$
 anguag  $t-\frac{1}{t}=A$ ,

$$(1+t^2)$$
 anguang  $t+t=B$ ,

und hierin angtang 
$$t = t - \frac{1}{3}t^3 + \frac{1}{6}t^6 - \frac{1}{7}t^7 + \frac{1}{9}t^9 \dots$$
, so wird
$$A = \frac{1}{t} - \frac{1}{3}t + \frac{1}{5}t^3 - \frac{1}{7}t^5 + \frac{1}{5}t^7 \dots$$

$$- \frac{1}{t} + t - \frac{1}{3}t^3 + \frac{1}{5}t^5 - \frac{t^7}{7}t^7 \dots$$

$$= 2\left(\frac{t}{3} - \frac{t^3}{3.5} + \frac{t^5}{5.7} - \frac{t^7}{7.9} \dots\right),$$

$$B = t - \frac{1}{3}t^3 + \frac{1}{5}t^5 - \frac{1}{7}t^7 \dots$$

$$+ t + t^3 - \frac{1}{3}t^5 - \frac{1}{5}t^7 \dots$$

$$= 2(t + \frac{t^3}{1.3} - \frac{t^5}{3.5} + \frac{t^7}{5.7} \dots);$$

daher

$${}_{k^2}^f = \frac{A+B}{2} = 4 \left( \frac{t}{3} + \frac{t^3}{1 \cdot 3 \cdot 5} - \frac{t^5}{3 \cdot 5 \cdot 7} + \frac{t^7}{5 \cdot 7 \cdot 9} \cdots \right)$$

und endlich

$$f = (2k^2) \left[ \frac{1}{3} \left( \frac{p}{k} \right) + \frac{1}{1 \cdot 3 \cdot 5} \left( \frac{p}{k} \right)^3 - \frac{1}{3 \cdot 5 \cdot 7} \left( \frac{p}{k} \right)^5 + \frac{1}{5 \cdot 7 \cdot 9} \left( \frac{p}{k} \right)^7 \dots \right]$$

Für die Rechnung wird man diese Reihe bequemer so gestalten:

$$f = \frac{4kp}{3} + \frac{I}{5} \binom{p}{k}^2 - \frac{1 \cdot II}{7} \binom{p}{k}^2 + \frac{3 \cdot III}{9} \binom{p}{k}^2 - \frac{5 \cdot IV}{11} \binom{p}{k}^2 - \frac{11}{11} \binom{p}{k}$$

Die Reihe wird rasch convergiren, wenn des Kreisabschütte Grundlinie k in Vergleich gegen seine Höhe p hinreichend grossist, was in dem erwähnten Falle der Anwendung immer statt findet

## II. Ueber die Möglichkeit, einer Pyramidenstumpse der Prisma ein- oder umzuschreiben.

Um den Ausdruck des Körperinhaltes einer Pyramide absteiten oder die Gleichheit zweier Pyramiden von gleichen Grustebenen und Höhen nachzuweisen, muss man selbe durch Ebensteitel zur Grundebene in Pyramidenstumpfe (abgekürzte Pyrmiden) zerschneiden, und jedem derselben ein Prisma sowellen als umschreiben. Dass letzteres nicht immer thunlich

sei, habe ich noch in keinem Lehrbuche der Stereometrie bemerkt gefunden; wesswegen ich hier auf dieses Uebersehen aufmerksam nischen will.

I. Das Ein- und Umschreiben von Prismen bei Pyramideustumpfen ist sicher, aber auch nur dann möglich, wenn die Grundebene der Pyramide ein so gestaltetes Vieleck ist, dass sich in seinem Innern oder Umfange wenigstens Ein Punkt so annehmen lässt, dass sämmtliche aus ihm zu den Vielecksspitzen gehenden Radienvectoren weder ganz, noch auch blos zum Theil ausser das Vieleck fallen. Da wird jedesmal die durch einen solchen Punkt und durch die Spitze der Pyramide gehende Gerade die Richtlinie der ein- und umzuschreibenden Prismen, d. i. diejenige gerade Linie sein, zu der die Seiten der Prismen parallel werden müssen; und der Punkt mag hier kurz der-Richtpunkt dieser Richtlinie heissen.

Weil alle zur Grundebene der Pyramide parallelen Schnitte ihr ähnlich sind, so muss auch der Einschnittspunkt der Richtlinie in jeden solchen Schnitt der in diesem Schnitte befindliche Richtpunkt und Stellvertreter des in der Grundebene selbst vorshandenen Richtpunktes der Richtlinie sein. Dadurch ist uns der Vortheil geboten, anstatt der ganzen Pyramide nur irgend einen ihrer Stumpfe betrachten zu können.

Seien demnach (Taf. VIII, Fig. 6.) Q und Q' die Richtpunkte in der unteren und oberen Grundebene eines Pyramidenstumpfs, O die Spitze der ganzen Pyramide, A und A' einander entsprechende, in einerlei Seitenkante OA'A gelegene Spitzen dieser Grundebenen, OA und O'A' die Strahlen aus Q, Q' an A, A', welche

1. nirgends ausser die Grundebene fallen sollen. Führt man nun zur Richtlinie OQ'Q parallel die prismatischen Seitenkanten A'a' und Aa; so fällt a' in und a ausser die Grundebene, also A'a' in und Au ausser den Pyramidenstumpf; wofern man jenes In auch noch im Umfange der Grundebene und in der Umfläche des Stumpfes gelten lässt.

Denn wegen des Parallelismus der Grundebenen des Stumpfes sind auch ihre Durchschnittslinien OA, O'A' mit der Ebene (OA, OQ) unter sich parallel, folglich ist QA:Q'A'=OQ:OQ'; daher wegen OQ > OQ' auch QA > Q'A'. Weil ferner  $Aa \parallel QQ' \parallel A'a'$  ist, muss Q'A'=Qa' und QA=Q'a sein, daher ist QA > Qa' und Q'a>Q'A'. Mithin liegt a jederzeit ausscrhalb, a' dagegen niemals ausscrhalb, sondern so wie der Strahl QA in, A h, entweder innerhalb oder im Umfange, der Grundebene.

Da ein Gleiches auch an allen Eckpunkten der Grundebenen gilt, so muss das über der ünteren Grundebene des Pyramidenstumpfes aufgerichtete Prisma diesem Stumpfe ein geschrieben, folglich sicher kleiner grösser als er sein.

2. Liegt der Strahl QA ganz ausser der Grundebene, so liegt (in Taf. VIII. Fig. 6.) a' gewiss auch ausserhalb derselben, und der Richtpunkt Q liegt (Taf. VIII. Fig. 7.) in einer Grundseite FG, an deren einem Eckpunkte F nothwerdig ein eingehender Winkel sich besindet, dessen Inneres so wie bei F' in der Zeichnung (Taf. VIII. Fig. 7.) durch Schrassfrung angedeutet sein möge. Wird nun die prismatische Seitenkante  $Ff \parallel QO$  geführt, so muss (wenigstens im Allgemeinen) der Punkt f ins Innere der oberen Grundebene fallen.

3. Befindet sich der Strahl OA zum Theil ausset der Grundebene, so liegt (in Taf. VIII. Fig. 6.) der Punkt der wenigstens im Allgemeinen auch ausserhalb derselben, und dieser Strahl schneidet (Taf. VIII. Fig. 8.) eine Grundseite FG, an deren einem Eckpunkte F nothwendig ein eingehender Winkel sich befindet. Zieht man die prismatische Seite Ff || QO, so muss wenigstens für gewöhnlich der Punkt f ins Innere der oberen Grundebene zu liegen kommen.

Aus beiden letzteren Untersuchungen erhellet demnach, dass, sobald auch nur ein einziger Strahl aus einem angenommenen Richtpunkte an irgend einen Eckpunkt der Grundebene ganz oder zum Theil ausser dieselbe fällt, weder das über der oberen Grandebene des Pyramidenstumpfes errichtete Prisma ganz in ihn, noch das über seiner unteren aufgestellte Prisma ganz ausser ihn falls, folglich auch nicht mit Sicherheit angegeben werden künne, dass das erstere Prisma kleiner und das letztere grösser als der Pyramidenstumpf sei; und gerade auf diese Sicherheit kommt hier Alles an.

- II. Was nun die Gestalt der Grundebene anbelangt, bei welcher geeignete Richtpunkte möglich sind, oder bei der das Ein- und Umschreiben von Prismen in und um die Pyramidenstumpfe ausführbar ist; so hängt selbe wie aus dem Vorigen einleuchtet von der Menge, Lage und Grösse ihrer eingehenden Winkel ab.
- 1. Hat insbesondere die Grundebene gar keinen eingehenden, also lauter ausgehende Winkel, wie vornehmlich das Dreieck, so liegt in der Oeffnung jedes Umfangswinkels eines solchen Vieleckes das ganze Vieleck selbst; mithin ist jeder innere und Umfangspunkt dieses Vieleckes zu einem Richtpunkte tauglich, nemlich so gelegen, dass keiner der aus ihm an die Vieleckspitzen führenden Strahlen den Umfang des Vieleckes überschreitet.
- 2. Kommt in der Grundebene ein einziger eingehender Winkel vor und verlängert man die ihn bildenden Seiten in das Innere des Vieleckes, bis sie abermals dessen Umfang treffen; so machen diese Verlängerungen einen hohlen Winkel, in welches ein Vieleck von lauter ausgehenden Winkeln liegt, dessen jeder innere und Umfangspunkt zu einem Richtpunkte sich eignet.
- 3. Kommen in der Grundebene mehrere eingehende Wirkel vor, so wird man die eingehenden Seiten jedes solchen Wirkels in das Innere des Vieleckes und bis zu dessen Umfang verlängern. Findet man dann ein wenn auch noch so kleines Vieleck, das in dem hohlen Winkel jedes Paares von Verlängerungen der Schenkel eines eingehenden Winkel zugleich liegt, so ist jeder innere und Umfangspunkt desselben zu einem Richt-

punkte geeignet. Gibt es aber kein solches Vieleck, so gibt es auch keinen tauglichen Richtpunkt, oder jenes Ein- und Umschreiben von Prismen ist bei einer so gestalteten Grundebene der Pyrawide unausführbar.

III. Eine Grundebene ohne einen geeigneten Richtpunkt lässt sich durch Diagonalen aus den Scheiteln der eingehenden Winkel oder durch andere Geraden leicht in Vielecke zertheilen, deren jedes einzeln einen tauglichen Richtpunkt hat; insbesondere in Vielecke mit lauter ausgehenden Winkeln, vornehmlich durchaus in Dreiecke. Dann werden die durch diese Theilungslinien und durch die Spitze der Pyramide gelegten Ebenen die Pyramide sowohl, als auch jeden Stumpf derselben in lauter solche zerschneiden, dass ihnen einzeln, zu eigenthümlichen Richtlinien parallel, Prismen ein- und umgeschrieben werden können; und man erhält dann anstatt eines einzigen ein- oder umgeschriebenen Prisma's ein System (oder einen Complex) einoder umgeschriebener Prismen, von denen das eingeschriebene susammengefasst gewiss kleiner, das umgeschriebene System aber gewiss grüsser als der betreffende Pyramidenstumpf ist. Derch solchen Vorgang wird sofort der allseitige Bestand der Eingangs erwähnten Lehren vollständig gerechtsertiget werden.

Zum Schlusse möge noch bemerkt werden, dass in jenen Lehrbüchern der Stereometrie, deren Zweck eine solche umständliche Erörterung des in Rede stehenden Gegenstandes verwehrt, wenigstens die so eben angeführte vorläufige Zertheilung der Grundebene und der Pyramide vorgenommen werden sollte, auf dass der Allgemeingiltigkeit der aufzustellenden Lehrsätze kein Eintrag geschehe.

## III. Ueber die Berechnung der Mantelfläche jeglichen Cylinders.

Bemerkung zu dem Aufsatze im 10. Bde., 2. H., Nr. XXI., S. 222. des Archivs.

Es dürfte wohl manchem Geometer gleich mir befremdlich vorkommen, warum man in allen Lehrbüchern der Stereometrie zwar die Berechnung der Mantel- oder Umfläche des schiesen Prisma nach folgendem Satze lehrt:

"Die Mantelfläche eines schiefen (eigentlich eines jeden) Prisma ist gleich dem Producte aus der Seitenkante in den Umfang des (auf dieser Kante senkrechten) Querschnittes;"

und gleichwohl diese Berechnungsweise nicht auch auf den Cylinder überträgt, und sohin (wie ich dies alljährlich zu thun pflege) den Lehrsatz aufstellt:

"Die Mantelfläche jedes (senkrechten oder schiesen) Cylinders — mag seine Grundebene von einer krummen oder gemischten Linie begrenzt sein — gleicht dem Producte aus seiner Seite (oder Axe) in den Umfang des (auf der Seite oder Axe senkrechten) Querschnittes." Lässt sich doch leicht begreisen, dass der Cylinder die Grenze ist, der sich ein ihm eingesehriebenes Prisma ohne Ende nähert, wenn die Anzahl der ihnen beiden gemeinschaftlichen Seiten unendlich wächst und der Abstand der benachbarten solchen Seiten unendlich ahnimmt; und dass, während die Seite stets ihre Länge behält, die Grundebene und der Querschnitt des Prisma der Grundebene und dem Querschnitte des Cylinders ohne Ende sich nähern, mithin in den Rechnungen die veränderlichen Stücke des Prisma durch ihre unerreichbaren Grenzstücke des Cylinders ersetzt werden dürsen.

de

er min

TILE

gs !

mil

In

Si

gene

rei (

·bro

TROP

en b

em F

mkrec

r ein

chnitts

Diese Unterlassung darf man keineswegs damit rechtfertigen wollen, dass man den Umfang des Querschnittes eines Cylinders nur selten aus gewissen Abmessungen desselben nach einfachen Rechnungsvorschriften herechnen konne; ist ja so etwas auch fast nie bei einem Prisma möglich. Allein bei diesem meint man könne des Querschnittes Umfang leicht gezeichnet und jede einzelne Seite desselben mit Zirkel und Maassstab scharf gemessen werden, was sich jedoch nicht auch am Cylinder mit diesen Werkzeugen vollbringen lässt. Aber selbst wenn man von dem Interesse der rein wissenschaftlichen Betrachtung dieses Satzes absehen und die Wissenschaft nur zur Dienerin des praktischen Nutzens machen wollte, würde man noch kein Recht haben, ihn zu beseitigen. Denn gerade dem Praktiker bleibt es noch mehr als dem neueren Theoretiker freigestellt, von der Einschränkung der alten Geometer, Alles nur mit Lineal und Zirkel construiren zu sollen, abzugehen, daher zur Messung des Umfangs des Querschnittes eines Cylinders nach Maass der gewünschten Genauigkeit einen dünne-ren oder dickeren biegsamen Faden oder Drath, einen Streifen Papier oder Messing u. dgl., den man rings um den Cylinder nach dem Umfange seines Querschnittes auflegt, oder andere Mittel zu benützen. Man wende hiegegen nicht ein, derlei Messung sei wenig verlässlich; denn Gleiches hat man ja nicht minder bei einem Prisma von vielen, schmalen und gegen einander sehr geneigten Seitenehenen zu besorgen build

Indess scheint mir der Grund solcher Auslassung hauptsächlich darin zu liegen, dass die Lehrbücher der Elementar-Mathematik noch immer zu sehr am alten Herkommen hangen, ihrer Lehrstoff nicht den Bedürfnissen der höheren und angewandter Mathematik anpassend erweitern, insbesondere weder in der allgemeinen Grössenwissenschaft die Lehre von der Veränderlichkei der Grössen und ihrem Streben zu gewissen Grenzen, noch in de Stereometrie die Lebre von den Flächen, abgesehen von de Kürpern, also schon vor diesen, ohne Rücksicht ob sie Kürpe begrenzen oder nicht, nach ihren Eigenschaften, Schnitten u. dg abbandeln. In meinen Lehrvorträgen habe ich diese Fehler z vermeiden gestrebt, und namentlich die Flächen von den Körper gesondert behandelt, ungefähr nach dem Muster der analytische und descriptiven Geometrie (zu denen doch die elementare vorbereiten soll), jedoch stets und streng in rein geometrischer oder synthetischer Weise. Zur Andeutung meines Vorgangs möge hier, Folgendes genügen. Ich unterscheide nebst den ebenen noch gebrochene, krumme und gemischte, ferner offene und geschlossene Flächen. Von den gebrochenen Flächen hebe ich hervor:

1. die prismatischen (insbesondere parallelepipedischen), aus lauter Streisen (von Paralleleppaaren, den Seiten zweiseitig begrenzt) zusammengesetzt, also gleich diesen ins Unendliche ausgedehnt, theils offen, theils geschlossen, wie z. B. die ins Unendliche erweiterte Umsläche eines Prisma; 2. die pyramidischen, aus lauter Scheitel-Winkelblättern zusammengestellt, beiderseits ins Unendliche ausgedehnt, ebenfalls entweder offen oder geschlossen; 3. die polyedrischen (eckigen). Von den krummen Flächen betrachte ich: 1. die Kugelflächen, 2. die Cylinderslächen, 3. die Kegelflächen, 4. die Umdrehungssstächen, 5. die s. g. Flächen zweiter Ordnung, vornehmlich das dreiaxige Ellipsoid.

In einer solchen Lehre ersieht man leicht die Giltigkeit der folgenden Erweiterung obigen Lehrsatzés:

Sind auf was immer für einer prismatischen Fläche cylindrischen zwei (gleichviel ob ebene oder unebene) jedenfalls krumme gebrochene oder krumme Linien zu einander parallel zezogen, so ist der Flächeninhalt der von ihnen und den beiden Schlussseiten eingegrenzten Figur gleich dem Producte aus der Seite in die Länge des (darauf senkrechten) Querschnittes der Figur, welcher hier natürlich nur eine Durchschnittslinie, nicht aber eine geschlossene Durchschnittsfigur ist.

#### XLIII.

Einfacheres Verfahren, die Reihen der Cosinus und Sinus der auf einander folgenden Vielfachen eines Winkels zu summiren.

Von dem

Herrn Schulrath J. H. T. Müller, Director des Realgymnasiums zu Wiesbaden.

Die beiden Reihen

 $u=1+\cos\varphi+\cos 2\varphi+\cos 3\varphi+....+\cos n\varphi,$  $v=\sin\varphi+\sin 2\varphi+\sin 3\varphi+....+\sin n\varphi$  werden bekanntlich jede einzeln dadurch summirt, dass mas die Gleichungen mit  $2\cos\varphi$  multiplicirt, um die Producte von den beiden Formen:

2 cos λ cos μ, 2 sin λ cos μ

beziehungsweise in die zwei Summen

$$\cos(\lambda+\mu)+\cos(\lambda-\mu)$$
,  $\sin(\lambda+\mu)+\sin(\lambda-\mu)$ 

verwandeln zu können und so jedesmal zwei nur in ihren Anfangund Endgliedern von einander verschiedene Reihen zu erhalten, die sich dann, nach Einführung von u und  $\ell$ , dadurch vereinfachen lassen, dass man  $1-\cos\varphi$  und  $\sin\varphi$  durch Functionen der halben Winkel ausdrückt und die Aggregate von der Form  $\sin\lambda \pm \sin\mu$  etc. in Producte verwandelt.

Nach der hier zu zeigenden Methode dagegen erscheint die obige Aufgabe als ein besonderer Fall folgender allgemeineren:

Die Summe der natürlichen Potenzen des reducirten Ausdrucks

$$\cos \varphi + i \sin \varphi$$

von der nullten an bis zur nten, d. i.

$$\Sigma (\cos \varphi + i \sin \varphi)^{\alpha}$$
,

für a=0 bis a=n, zu finden.

Da

$$(\cos \varphi + i \sin \varphi)^{0} + (\cos \varphi + i \sin \varphi)^{1} + \dots + (\cos \varphi + i \sin \varphi)^{n}$$

$$= \frac{1 - (\cos \varphi + i \sin \varphi)^{n+1}}{1 - \cos \varphi - i \sin \varphi}$$

und die Potenzirung eines reducirten Ausdrucks sich in eine Mutiplication des Winkels mit dem Exponenten verwandelt, so hat man, wegen  $1-\cos\varphi=2\sin\frac{1}{2}\varphi^2$  und  $\sin\varphi=2\sin\frac{1}{2}\varphi\cos\frac{1}{2}\varphi$ ,

$$\begin{split} \mathcal{E}(\cos\varphi + i\sin\varphi)^{0} &= \frac{1 - \cos(n+1)\varphi - i\sin(n+1)\varphi}{1 - \cos\varphi - i\sin\varphi} \\ &= \frac{2\sin\frac{1}{2}(n+1)\varphi^{2} - 2i\sin\frac{1}{2}(n+1)\varphi\cos\frac{1}{2}(n+1)\varphi}{2\sin\frac{1}{2}\varphi^{2} - 2i\sin\frac{1}{2}\varphi\cos\frac{1}{2}\varphi} \\ &= \frac{\sin\frac{1}{2}(n+1)\varphi}{\sin\frac{1}{2}\varphi} \cdot \frac{\sin\frac{1}{2}(n+1)\varphi - i\cos\frac{1}{2}(n+1)\varphi}{\sin\frac{1}{2}\varphi - i\cos\frac{1}{2}\varphi}. \end{split}$$

Multiplicirt man jetzt Zähler und Nenner des zweiten Factors mit  $\sin\frac{1}{2}\phi+i\cos\frac{1}{2}\phi$ , so erhält man nach gehöriger Entwickelung und Vereinfachung im Zähler und nach Beseitigung des Nennem

I. 
$$\Sigma(\cos\varphi+i\sin\varphi)^{\alpha}=\frac{\sin\frac{1}{2}(n+1)\varphi}{\sin\frac{1}{2}\varphi}(\cos\frac{1}{2}n\varphi+i\sin\frac{1}{2}n\varphi).$$

Re ist aber auch

 $\cos \varphi + i\sin \varphi$ )<sup>0</sup>+ $(\cos \varphi + i\sin \varphi)$ <sup>1</sup>+ $(\cos \varphi + i\sin \varphi)$ <sup>2</sup>+....+ $(\cos \varphi + i\sin \varphi)$ <sup>n</sup>= $\cos 0 + i\sin 0 + \cos \varphi + i\sin \varphi + \cos 2\varphi + i\sin 2\varphi + .... + \cos n\varphi + i\sin n\varphi$ , olglich

II. 
$$\Sigma(\cos\varphi+i\sin\varphi)^{\alpha} = (1+\cos\varphi+\cos2\varphi+....+\cos n\varphi) + i(\sin\varphi+\sin2\varphi+....+\sin n\varphi),$$

olglich

II. 
$$\mathcal{Z}(\cos \alpha \varphi) + i \mathcal{Z}(\sin \alpha \varphi) = \frac{\sin \frac{1}{2}(n+1)\varphi}{\sin \frac{1}{2}\varphi} \cos \frac{1}{2}n\varphi + i \frac{\sin \frac{1}{2}(n+1)\varphi}{\sin \frac{1}{2}\varphi} \sin \frac{1}{2}n\varphi.$$

Da nun die reellen und imaginären Theile für sich einander gleich win müssen, so ist

IV. 
$$1 + \cos \varphi + \cos 2\varphi + \dots + \cos n\varphi = \frac{\sin \frac{1}{2}(n+1)\varphi}{\sin \frac{1}{2}\varphi} \cdot \cos \frac{1}{2}n\varphi;$$
  
 $\sin \varphi + \sin 2\varphi + \dots + \sin n\varphi = \frac{\sin \frac{1}{2}(n+1)\varphi}{\sin \frac{1}{2}\varphi} \cdot \sin \frac{1}{2}n\varphi.$ 

Diese, so viel ich weise, bisher noch nicht angewendete Herleitungsweise scheint mir nicht bloss kürzer, sondern auch directer als die oben angedeutete gewöhnliche zu sein. Vielleicht findet in dieser neuen Gestalt die Summirung jener so wichtigen Reihen Eingang in die Elemente der Goniometrie.

#### XLIV.

# Erörterung einer Spielerei durch die Wahrscheinlichkeitsrechnung.

Von dem

Herrn Doctor E. W. Grebe,

Gymnasiallehrer zu Cassel.

Es ist eine nicht ungewöhnliche, auch als Orakel benutzte belerei, dass man einige Grashalme oder ähnliche Gegenstände, wir mit ab, cd, ef u. s. w. bezeichnen wollen, in der Mitte blegt, ferner nachdem dieselben so verdeckt sind, dass man Lauf derselben nicht verfolgen kann, die freien Enden a, b, e, f u. s. w. zu zweien verknüpft, und endlich nachsieht,

oh durch diese Operation eine geschlossene Kette, ein entstanden ist. Es bedarf wohl kaum einer Erinnerung, d Sache ganz dieselbe bleiht, wenn man die Grashalme in ter Anzahl nimmt, und dieselben dann auf beiden Seiten ver Die Wahrscheinlichkeit der Entstehung eines Kranzes bei Spielerei kann durch eine so einfache Formel ausgedrückt dass dieser Umstand es entschuldigen wird, wenn wir die hier kurz erörtetn.

Nehmen wir nur einen Halm, so entsteht jedenfalls ein da nur die eine Verknüpfung ab möglich ist; die Wahrsch keit ist  $=\frac{1}{1}$ . Bei zwei Halmen liefern die Verknüpfungen und ad, be einen Kranz, während die Verknüpfung ab, ed gibt; die Wahrscheinlichkeit des Kranzes ist  $=\frac{2}{3}=\frac{1\cdot 2}{1\cdot 3}$ . Halmen belehrt uns eine Aufzählung der hier möglichen fo Verknüpfungen bald, dass acht derselben einen Kranz dass also die Wahrscheinlichkeit eines solchen  $=\frac{8}{15}=\frac{1\cdot 2}{1\cdot 3}$ . Wir werden hierdurch zu der Vermuthung geleitet, dass bei men die Wahrscheinlichkeit des Kranzes  $=\frac{1\cdot 2\cdot 4\cdot 6....(2n-4)}{1\cdot 3\cdot 5\cdot 7....(2n-3)}$ . sein werde, und die allgemeine Betrachtung bestätigt die muthung vollkommen.

Wir wenden uns zuerst zu dem Nenner des hingestellt drucks, und beweisen, dass die Zahl aller möglichen Verknü weisen zu Paaren bei 2n Elementen =1.3.5.7....(2n-3).( sei. Denken wir uns diese verschiedenen möglichen Verknü weisen sämmtlich hingeschrieben, und zwar in alphabetisch ordnung, so ist klar, dass dieselben alle mit dem Elen beginnen und auf natürliche Weise in (2n-1) Gruppen ze je nachdem das Element, welches mit a das erste Paar ein anderes ist. Diese (2n-1) Gruppen enthalten alle gleie Verknüpfungsweisen, namlich so viele als für die ausse ersten Paar noch übrigen (2n-2) Elemente möglich sind Zahl von Verknüpfungsweisen der 2n Elemente ist als (2n-1) fache der Zahl der Verknüpfungsweisen von (2n-1) menten, diese aber aus ähnlichen Gründen das (2n-3) fac Zahl der Verknüpfungen von (2n-4) Elementen; und so e sich durch wiederholtes Schliessen die Factoren des zu ber den Products, wenn auch in umgekehrter Ordnung.

Dass ferner der obige Zähler 1.2.4.6....(2n-4)(2n-Zähl der dem Kranze günstigen Verknüpfungsweisen richt stelle, beweisen wir auf folgende Art. Es war vorhin die von (2n-1) Gruppen. Die erste dieser Gruppen hat in ihren. Verknüpfungsweisen ab zum ersten Elementenpaar zweite ac, die dritte ad u. s. w. Die erste mit dem Elementen ab beginnende Gruppe vermag keinen Kranz zu liefern zusten Verknüpfung ab der erste Halm in sich abgesch within von der Verbindung der übrigen Halme ausgesch ablie übrigen (2n-2) Gruppen aber liefern, unter ein

rglichen, immer eine gleich grosse Anzahl von Kränzen, weile Beziehung des Elementes a zu jedem ausser b vorhandenen dern Elemente offenbar eine ganz gleichartige ist. Wir dürsen iher nur die Zahl von Kränzen in irgend einer dieser Gruppen isdrücken und diese Zahl mit (2n-2) multipliciren. Wählen wir e Gruppe, in welcher das erste Elementenpaar durchweg ac utet, und in welcher mithin das zweite Elementenpaar durcheg mit b beginnt, so ergibt sich, dass diese Gruppe ebensoviele ränze liesern muss, als wenn das erste Elementenpaar ac gar cht vorhanden wäre, das zweite aber statt mit b vielmehr mit c egänne. Indem nämlich c mit a verknüpst ist und a mit b zummenhängt, ist cab nur als eine Verlängerung von c zu beachten. Jede der vorhandenen (2n-2) Gruppen Metert also so ele Kränze, als (n-1) Halme für sich zu liesern vermügen. Is sähnlichen Gründen liesern aber diese wieder (2n-4)mal so eiter, so erhält man den zu beweisenden Zähler auf dieselbe ct, wie früher den Nenner.

Bei Benutzung des Wahrscheinlichkeitsquotienten 1.2.4.6.8....
at sich hiernach die Zahl der aus Zähler und Nenner anzuwenenden ersten Factoren genau nach der Zahl der Halme zu richm. 'Die Unregelmässigkeit, dass im Zähler I als der Zugführer er geraden Zahlen erscheint, entspricht genau der Unregelmässigkeit in der Sache, dass bei einem Halm die Verknüpfung ab inen Kranz liefert, bei jeder andern Zahl von Halmen aber nicht. die Wahrscheinlichkeit des Kranzes wird, wenn die Zahl der lalme wächst, fortwährend geringer, verschwindet aber erst im Inendlichen. Wir rathen daher den schönen Leserinnen dieses archivs, welche sich upseres Orakels bedienen wollen, die Zahl er anzuwendenden Halme jedesmal mit ihren Lebensjahren in lebereinstimmung zu bringen.

Zum Schluss mag der obige Quotient noch mit der bekannen Formel

$$\frac{\pi}{2} = \frac{2.2.4.4.6.6.8.8...}{1.3.3.5.5.7.7.9...}$$

Famel so viele Factoren benutzt, dass die Gleichung nahe richtet, und der letzte Factor des Nenners sei (2n-1), so würde Lie Wahrscheinlichkeit unseres Kranzes bei n Halmen auch nähe-

sequeise durch  $\sqrt{\frac{\pi}{2(2n-1)}}$  ausgedrückt werden können, wodurch set zugleich die obige Behauptung, dass unser Wahrscheinlichtiguotient bei unzählig vielen Halmen verschwindend klein erde, rechtfertigt.

#### XLV.

### Bemerkung zu dem Beweise des un No. XXXIV. in Theil IV. S. 330. hi gestellten geometrischen Lehrsatz

Herrn Franz Knopf in Cassel.

In dem Beweise des genannten Lehrsatzes ist behauptet, of jeder der drei Werthe, welche für x aus der Gleichung (1) vorgehn, die Bedingungen desselben erfüllet. Es wird aber  $\beta$  nur für den Werth x=0, und die beiden Werthe x'=-(a-1) und  $x''=-\frac{(a+b)(a+2b)}{b}$  müssen als die Bedingungen des Lessatzes nicht erfüllend verworfen werden.

Substituirt man nämlich in die Gleichungen

$$\gamma^2 = \frac{ac(a+b+c)(a+c-b)}{(a+c)^2}$$
 und  $\beta^2 = \frac{ab(a+b+c)(a-c+b)}{(a+b)^2}$ ,

für c-b den Ausdruck —(a+b), oder für c den Ausdruck – so ergiebt sich  $\gamma^2 = \frac{a^2b^2}{0}$  und  $\beta^2 = \frac{ab^2(2a+b)}{(a+b)^2}$ , also können c=-a keine zwei Linien  $\beta$  und  $\gamma$  existiren, welche gleich wäre

Substituirt man ferner für c-b den Ausdruck  $-\frac{(a+b)(a+2)}{b}$  oder für c den Ausdruck  $-\frac{(a+b)^2+ab}{b}$ , so ergiebt sich:

$$\gamma^{3} = -\frac{\left[a(a+b)^{2} + a^{2}b\right] \cdot (n^{2} + 2ab) \cdot (a^{2} + 2ab + 2b^{2})}{b \cdot (a+b)^{4}}$$

und

$$\beta^2 = -\frac{ab(a^2 + 2ab)[ab + (a + b)(a + 2b)]}{b^2(a + b)^2};$$

$$\epsilon = -\frac{(a + b)^2 + ab}{b} \text{ werden } \gamma \text{ und } \beta \text{ imaginar. Daher } b$$

wird und mithin alle Glieder verschwinden, in welchen p von Nedle verschieden ist. Es bleibt daher nur übrig

$$2\int_{0}^{\pi} (2\cos\frac{1}{2}z)^{\mu}\cos\frac{1}{2}\mu z\cos nz \,dz = \mu_{n}\int_{0}^{\pi} \cos(n-n)z \,dz = \mu_{n}\pi.$$

Schreiben wir den Werth von  $\mu_n$  hin und multipliziren derauf! beiderseits mit  $\frac{1.2,3...n}{\pi}$ , wobei 1.2...n kurz mit n bezeichnet werden möge, so wird

$$\frac{2 \cdot n'}{\pi} \int_0^{\pi} (2 \cos \frac{1}{2}z)^{\mu} \cos \frac{1}{2} \mu x \cos nz \, dz$$

$$= \mu(\mu - 1)(\mu - 2) \dots (\mu - m + 1).$$

Links setzen wir um mehrerer Bequemlichkeit willen z=2x, wodurch dz=2dx wird, und die auf x bezüglichen Integrationsgränzen in  $x=\frac{0}{2}$  und  $x=\frac{\pi}{2}$  übergehen. Rechts entwickeln wir die Fakultät nach der Formel 2) und erhalten so

$$\frac{4}{\pi} n' \int_0^{\frac{1}{4}\pi} (2\cos x)^{\mu} \cos \mu x \cos 2nx \, dx$$

$$= (-1)^n \left[ -\frac{n}{4} \mu + \frac{n}{2} \mu^2 - \frac{n}{8} \mu^3 + \dots + (-1)^n \frac{n}{4} \mu^n \right].$$

Um hum hieraus irgend einen der Koeffizienten A etwa  $M_{\rm h}$  and bestimmen, differenziren wir beiderselts Amai in Bezug auf p und nehmen dann  $\mu=0$ . Setzen wir zur Abkürzung

3) 
$$(2\cos x)^{\mu}\cos \mu x = f(\mu)$$
,

also

$$\frac{4}{\pi}n'\int_0^{4\pi}f(\mu)\cos 2nx'dx'$$

 $= (-1)^n [-A_1 \mu + \dots + (-1)^k A_k \mu^k + \dots + (-1)^n A_n \mu^n]^{n-1}$ 

so giebt die kmalige Differenziation dieser Gleichung 
$$\frac{4}{\pi}n'\int_0^{\frac{\pi}{4\pi}}f^{(k)}(\mu)\cos 2nx\,dx$$

= 
$$(-1)^{\mu}[(-1)^{\mu}1_{+}2...kA_{k}+(-1)^{\mu+1}2.3...(k+1)A_{k+1}\mu+...+],$$
  
und folglich für  $\mu=0$ 

$$\frac{4}{\pi}n'\int_0^{4\pi} f^{(k)}(0)\cos 2nx \, dx$$

$$=(-1)^{n+k}1.2.3...k {n \choose k} = (-1)^{n+k}k' {n \choose k},$$

oder endlich

4) 
$$A_k = (-1)^{n+k} \frac{4}{\pi} \frac{n!}{k!} \int_0^{k\pi} f^{(k)}(0) \cos 2nx \, dx.$$

Um nun die noch rückständige Differenziation auszuführen, stellen wir  $f(\mu)$  in die Form

$$f(\mu) \simeq e^{\mu l(2\cos x)}\cos \mu x$$

und setzen zur Abkürzung  $l(2\cos x) = y$ , also

$$f(\mu) = e^{i\mu} \cos x\mu$$
,

oder wenn man den Cosinus durch imaginäre Exponenzialgrössen ausdrückt:

$$f(\mu) = \frac{1}{2} [e^{(y+xi)\mu} + e^{(y-xi)\mu}],$$

wobei  $i=\sqrt{-1}$  ist. Hier giebt nun kmalige Differenziation in Bezug auf  $\mu$ 

$$f^{(k)}(\mu) = \frac{1}{2} [(y+xi)^k e^{(y+xi)\mu} + (y-xi)^k e^{(y-xi)\mu}],$$

und daraus folgt für  $\mu = 0$ 

$$f^{(k)}(0) = \frac{1}{2}[(y+xi)^k + (y-xi)^k].$$

Man kann diesen Ausdruck bekanntlich in einen anderen umsetzen, der keine imaginäre Zahl enthält, nämlich

$$(y^2+x^2)^{\frac{1}{2}k}\cos\left(k\operatorname{Arctan}\frac{x}{y}\right)$$
,

und dann wird

5) 
$$A_k = (-1)^{n+k} \frac{4}{\pi} \frac{n'}{k'} \int_0^{\frac{1}{4}\pi} (y^2 + x^2)^{\frac{1}{4}k} \cos(k \operatorname{Arctan} \frac{x}{y}) \cos 2nx dx;$$

aber dieser Ausdruck ist etwas unbehülflich. Zu einem elegateren Resultate gelangt man dadurch, dass man statt  $f^{(k)}(0)$  die Reihe

$$k_0 y^k - k_2 y^{k-2} x^2 + k_4 y^{k-4} x^4 - \dots$$

substituirt, wodurch

$$\mathring{A}_{k} = (-1)^{n+k} \frac{4}{\pi} \frac{n}{k'} \int_{0}^{\frac{1}{2}\pi} \left[ k_{0} y^{k} - k_{2} y^{k-2} x^{2} + \dots \right] \cos 2nx dx$$

erhalten wird. Setzt man das Integral

$$(-1)^{n+k} \frac{4}{\pi} \frac{n}{k} \int_{0}^{1/\pi} y^{p} x^{q} \cos 2nx dx$$

$$(-1)^{n+k} \frac{4}{\pi} \frac{n'}{k'} \int_0^{+\pi} [l(2\cos x)]^p x^q \cos 2nx dx = \varphi(p,q),$$

so erscheint die symmetrischere Formel

6) 
$$A_k = k_0 \varphi(k, 0) - k_2 \varphi(k-2, 2) + k_4 \varphi(k-4, 4) - \dots$$

Nimmt man die Koeffizienten A in umgekehrter Reihenfolge, so ergeben sich diejenigen Zahlen, welche Herr Schläfli mit C bezeichnet. Aus der Gleichung I) folgt nämlich für  $\mu = \frac{1}{1}$  und dorch Multiplikation mit 2n;

$$(1+0\lambda)(1+1\lambda)(1+2\lambda)....(1+\overline{n-1}\lambda)$$

$$= \stackrel{n}{A_1}\lambda^{n-1} + \stackrel{n}{A_2}\lambda^{n-2} + ..... + \stackrel{n}{A_{n-1}}\lambda + \stackrel{n}{A_n},$$

and wenn man diess mit der Formel

$$(1+0\lambda)(1+1\lambda)(1+2\lambda)....(1+n-1\lambda)$$

$$= C_0 + C_1\lambda + C_2\lambda^2 + .... + C_{n-1}\lambda^{n-1}$$

vergleicht, so wird

$$C_0=A_n$$
,  $C_1=A_{n-1}$ ,  $C_2=A_{n-2}$ ,...

Tiberhaupt I mle noudall oil sant, murrov rive morne munt!

$$\overset{n}{C}_{i} \doteq \overset{n}{A}_{n-i},$$

wirnings der mechanischen bin gehang des hintennengs, sich som selbst übgen und seldiessen;  $\hat{a}_{i}\hat{b}_{i}\triangleq\hat{A}_{i}$  dazu nicht der Druck der Laft netherenlig ist. Die etwa zu desem (Telleun und Schliessen wobei i eine positive ganze Zahl bedeutet. Es versteht sich übrigens von selbst, dass man noch andere und bessere Ausdrucksweisen für Ak finden kann, wenn es glückt, eine der Fakultäten  $\mu(\mu+1)....(\mu+n-1)$  oder  $\mu(\mu-1)....(\mu-n-1)$  in ein anderes und geschmeidigeres Integral als das hier benutzte zu verwandeln. Es kam mir bei den gegebenen Entwickelungen nur darauf an, zu zeigen, dass die in Vorschlag gebrachte Methode nicht an den Schwierigkeiten leidet, welche der unmittelbaren Bestimmung von  $A_k$  oder  $C_i$  entgegenstehen, wenn man von der Rekursionsformel seinen Auslauf nehmen will, und dass sie daher wohl verdiente, weiter angewendet zu werden.

an tankan a the Klaute consider Spanning of an Atm decemel man in weiter, so ergent sich, dass wenn der Keller sigh smal gefreben and gracest hat, much vorhanden sind (a f h) r Khlont van der Sprannen (a f d) v Am

#### XLVII

### Bestimmung der Arbeit, die nöthig ist, um Luft in einem Behälter zu verdünnen.

Von dem

Herrn Doctor J. Dienger, Lehrer an der höheren Bürgerschule zu Sinsheim hei Heidelbarg.

Man habe ein Gefäss von a Kubikmeter Inhalt, in welchem Luft von der Spannung  $\mu\left( \begin{array}{c} \hline \\ \hline \end{array} \right)$  Atmosphären sei, und man will nun diese Luft vnrmittelst einer Luftpumpe, die einen Stiefel von b Kubikmeter Inhalt hat, so verdünnen, dass die Spannung derselben nur noch  $\nu$  Atmosphären betrage. Welches ist der dazu nöthige Aufwand von Arbeit?

Dabei setzen wir voraus, dass die Hahnen der Lustpumpe, vermöge der mechanischen Einrichtung des Instrumentes, sich von selbst öffnen und schliessen, so dass dazu nicht der Druck der Lust nothwendig ist. Die etwa zu diesem Oeffnen und Schliessen nothwendige Arbeit vernachlässigen wir. Zugleich wollen wir bemerken, dass wenn es im Folgenden heisst, es seien in einem Behälter g Kubikmeter Lust enthalten, damit gesagt sein soll, die ih dem fraglichen Gefässe enthaltene Lust würde unter dem Drucke von Einer Atmosphäre g Kubikmeter (Kbkmtr) Raum einnehmen.

Zu Anfang besinden sich in dem Behälter  $a\mu$  Köhkmtr Lust; hebt sich nun der Kolben das erste Mal, so dehnt sich diese Lust von dem Raum a in den a+b aus, ihre Spannung ist also noch  $\frac{a}{a+b}\mu$  Atm. Senkt sich also der Kolben, so gehen sort  $\frac{ab}{a+b}\mu$  Köhtr Lust, bleiben folglich:

$$a\mu + \frac{ab}{a+b}\mu = \frac{a^2}{a+b}\mu$$
 Kbmtr von der Spannung  $\frac{a}{a+b}\mu$  Atm.

Rechnet man so weiter, so ergiebt sich, dass wenn der Kolben sich umal gehoben und gesenkt hat, noch vorhanden sind:

i. 
$$\frac{a^{h+1}}{(s+b)^n}\mu$$
 Kbkmtr von der Spannung  $\left(\frac{a}{a+b}\right)^n\mu$  Atm.

Soll also die Spannung v durch n Kalbenstüsse erreicht sein, so muss

$$\left(\frac{a}{a+b}\right)^n \mu = \nu \tag{1}$$

sein, wodurch n bestimmt wird.

Wenden wir uns nun zur Bestimmung der nöthigen Arbeit.

Zu Anfang des nten Kolbenhubs war die Spannung der Luft  $\left(\frac{a}{a+b}\right)^{n-1}\mu$  Atm.; ist nun der Kolben bis zur Höhe x aufgestiegen, f sein Flächenhhalt in Quadratmeter, so ist die Spannung der Luft noch  $\left(\frac{a}{a+b}\right)^{n-1}\mu$ .  $\frac{a}{a+fx}$ . Drückt nun die Luft mit einem Gewicht von  $\sigma$  Kilogramm auf  $1\square$  Meter bei der Spannung von 1 Atm., so findet man, wenn die Reibung des Kolbens an den Stiefelwänden durch ein Gewicht von r Kilogr. überwunden werden kann, für die Kraft, die zur Bewegung des Kolbens nöthig ist:

$$f + r - \left(\frac{a}{a+b}\right)^{s-1} \mu \cdot \frac{af\sigma}{a+fx}$$

Bewegt sich der Kolben nun durch den Raum  $\partial x$ , so kann diese Kraft als konstant angesehen werden; ihre Arbeit ist alsdamn;

$$(f\sigma + r - \left(\frac{a}{a+b}\right)^{n-1} \frac{\mu a f \sigma}{a+f x}) \partial x.$$

Heisst h die ganze Höhe des Hubs, so ist die Arbeit eines Hubs:

$$\int_0^h (f\sigma + r - \left(\frac{a}{a+b}\right)^{n-1} \frac{\mu a f\sigma}{a+f\alpha}) \partial x,$$

$$= fh\sigma + rh - \left(\frac{a}{a+b}\right)^{n-1} \mu n\sigma \log \left(\frac{a+fh}{a}\right).$$

Beschtet man, dass fh=b, und dass bei einem Niedergang die Arbeit bloss rh ist, so findet man die zum nten Auf- und Niedergang nöthige Arbeit  $A_n$  des Kolbens:

$$\Delta_n = b\sigma + 2rh - \left(\frac{a}{a+b}\right)^{n-1} \mu a\sigma \log\left(1 + \frac{b}{a}\right).$$

Demnach ist die gesammte Arbeit A während! n Kelbenstössen!

$$A = A_1 + A_2 + \dots + A_n,$$

$$A = nb\sigma + 2nrh - \frac{a\mu\sigma}{b}\log(1+\frac{b}{a}) \cdot \frac{(a+b)^n - a^n}{(a+b)^{n-1}};$$
 (2)

worth and durch die Gleichung (1) bestimmt ist. Recentifield und

Gesetzt, es solle dieses Auspumpen durch eine Dampfmaschine von m Pferdekräften in t Sekunden vollzogen werden. Eine Pferdekraft für die Sekunde werde zu p kilogr. mtrs (p=58,823) gerechnet, so ist

$$mpt = A, (3)$$

wodurch m gefunden wird.

Der Ausdruck von A nimmt, wenn man die Gleichung (1) beachtet, auch die Form an:

$$A = nb\sigma + 2nrh - \frac{a\mu\sigma(a+b)}{b}\log(1+\frac{b}{a})(1-\frac{\nu}{\mu})$$

$$= nb\sigma + 2nrh - \frac{a\sigma(a+b)}{b}\log(1+\frac{b}{a}).(\mu-\nu).$$
(2')

Man sehe darüber: "Mémoire sur l'application de l'air atmosphérique comme force motrice sur les chemins de fer" §. 16. in Crelle's Journal Bd. 32. S. 24 ff., wo die Resultate jedoch anders sind, indem die dortigen Gleichungen (3) und (4) nicht genau richtig sind. Macht man in unserer Formel (2')  $\log(1+\frac{b}{a})=\frac{b}{a}$ .  $\frac{a+b}{b}=\frac{a}{b}$ , so gelangt man zu den Resultaten der angeführten Abhandlung, was darauf hinauskommt, b gegen a zu vernachlässigen.

σ ist nach Crelle 9418, nach Andern (Archiv IX. S. 342. nach Müller's Physik) = 10330.

Bis hierher haben wir eine Luftpumpe mit einem einzigen Stiefel betrachtet; wir wollen nun annehmen, dieselbe besitze deren zwei, in deren einem der Kolben sich hebt, während der andere niedersteigt. Derjenige Kolben, der zu Anfang der Operation aufsteigt, soll der erste genannt werden. Durch Betrachtungen, die den so eben angestellten ganz ahnlich sind, wird man leicht das folgende Tafelchen entwerfen können. Die beiden Stiefel werden vollkommen gleich angenommen und es mögen von jedem die Bezeichnungen, die oben von dem einen gebraucht vurden, gelten.

Nach dem		Sind nòch da Kbkmtr.		Spannung derselb. in Atm.
1sten Aufgang des	listen Kolbens	s .	αμ	$\frac{a\mu}{a+b}$ .
1sten Niedergang	,,	• •	$\frac{a^2\mu}{a+b}$	$\cdot \left(\frac{a}{a+b}\right)^{\frac{a}{\mu}}.$
2ten Aufgang	<b>,,</b>		$\frac{a^3\mu}{(a+b)^2}\cdot\cdot\cdot\cdot$	$\cdot \left(\frac{a}{a+b}\right)^3 \mu.$
2ten Niedergang	,,	,:` <b>.</b>	$\frac{a^4\mu}{(a+b)^3}\cdots$	$ \left(\frac{a}{a+b}\right)^{4}\mu.$

3ten Aufgang , 
$$\frac{a^5\mu}{(a+b)^4} \dots \left(\frac{a}{a+b}\right)^5\mu.$$
3ten Niedergang , 
$$\frac{a^6\mu}{(a+b)^5} \dots \left(\frac{a}{a+b}\right)^6\mu.$$
nten Aufgang , 
$$\frac{a^{2n-1}\mu}{(a+b)^{2n-2}} \dots \left(\frac{a}{a+b}\right)^{2n-1}\mu.$$
nten Niedergang , 
$$\frac{a^{2n}\mu}{(a+b)^{2n-1}} \dots \left(\frac{a}{a+b}\right)^{2n}\mu.$$

Soll also während n Auf- und Niedergängen des ersten Kolbens die verlangte Verdünnung hervorgebracht sein, so muss

$$\left(\frac{a}{a+b}\right)^{2n}\mu=\nu\tag{4}$$

sein, welche Gleichung aus (1) entsteht, wenn man 2n statt n setzt, was auch nicht anders zu erwarten stand. Die Gleichung (4) giebt nun n.

Berechnen wir nun die nüthige Arbeit. Während des nten Aufgangs des ersten Kolbens ist dieselbe, wie man leicht sieht:

$$\int_0^h (f\sigma + r - \left(\frac{a}{a+b}\right)^{2n-2} \frac{af\sigma\mu}{a+fx}) \,\partial x$$

$$= b\sigma + rh - \left(\frac{a}{a+b}\right)^{2n-2} a\sigma\mu \log (1 + \frac{b}{a});$$

die zu gleicher Zeit nüthige Arbeit zum Niedergang des zweiten Kolbens ist rh. Geht nun der erste Kolben wieder nieder, so ist die dazu nüthige Arbeit rh, die aber zu gleicher Zeit verwendete für den Aufgang des zweiten Kolbens:

$$\int_0^h (f\sigma + r - \frac{a^{2n-1}}{(a+b)^{2n-1}}\mu \cdot \frac{af\sigma}{a+fx}) \, \partial x$$

$$= b\sigma + rh - \left(\frac{a}{a+b}\right)^{2n-1} a\mu\sigma \log(1+\frac{b}{a}).$$

Somit ist die gesammte Arbeit während des nten Auf- und Niederganges des ersten Kolbens:

$$2b\sigma + 4rh - a\sigma\mu \log(1 + \frac{b}{a}) \cdot \left(\frac{a}{a+b}\right)^{2n-2} (1 + \frac{a}{a+b})$$

$$= 2b\sigma + 4rh - \frac{a^{2n-1}\sigma\mu(2a+b)}{(a+b)^{2n-1}} \log(1 + \frac{b}{a}).$$

Setzt man hierin n=1, 2, ..., n und summirt, so findet sich für die ganze Arbeit B während der n ersten Auf- und Niedergänge des ersten Kolbens:

Sei, um ein Beispiel zu wählen, r=0,  $\mu=1$ ,  $\nu=\frac{1}{2}$ ,  $\alpha=1$ b=2, t=4000, so findet man, dass die Maschine haben man

0,3010300 1002 3010.000 4709000.'0.0008677. : 235292,

gleich 19 Pferdekräften ungefähr.

## Miscellen.

Drei neue Theoreme von Cauchy über die regulären lyeder, ausgezogen aus den Comptes rendus hebdems res des séances de l'Académie des sciences. No. 20. (15. Mai 1848.) p. 518.

. 1er Théorème. Les centres des diverses faces d'un polyèdre l lier quelconque sont les sommets d'un autre polyèdre régulier. D'ail deux polyèdres réguliers, dont l'un a pour sommets les centres des de l'autre, sont nécessairement ou deux tétraèdres, ou un hexaède un octaèdre, ou un dodécaèdre et un icosaèdre.

2º Théorême. Dans tout polyèdre régulier, la droite menét centre à un sommet est perpendiculaire aux plans de divers pelys réguliers auxquels appartiennent tous les sommets situés hors de droite.

Si le polyèdre donné est un tétraèdre, un seul sommet sers 🗗 sur la droite dont il s'agit, les trois autres appartiendront à un tris

équilatéral dont le plan sera perpendiculaire à la droite.

Si le polyèdre donné est un hexaèdre, ou un octaèdre, ou un 🌬 caèdre, ou un icosaèdre, deux sommets seront les extremités d'un m diamètre mené par le centre du polyèdre. Les autres sommets af tiendront à deux triangles équilatéraux, ou à un seul carré, ou à 1 triangles équilatéraux et à deux hexagones réguliers, ou enfin à ! pentagones réguliers, dont les plans seront perpendiculaires au dis dont il s'agit.

En partant de ces remarques, on démontrera sans peine une rel curieuse qu'ont entre eux les trois polyèdres dans lesquels trois 🗩 aboutissent à chaque sommet, savoir, le tétraèdre, l'hexaèdre dodécaèdre réguliers. Cette relation est exprimée par le théorème sui

3º Théorème. Les sommets de l'hexaèdre ou du dodécaèdre 1 lier sont en même temps les sommets de deux ou de cinq tetres réguliers.

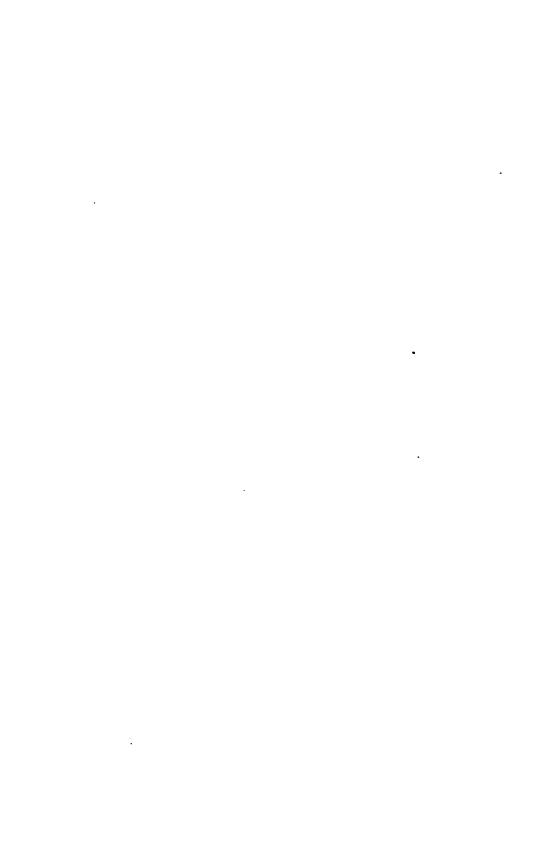
Cauchy fügt noch hinzu:

Un déplacement déterminé d'un polyèdre régulier tournant autoson centre peut toujours être considéré comme le résultat de trois 🗗 cements successifs dont chacun serait produit par un mouvement 🗗 tation du polyèdre autour de l'un des rayons vecteurs menés du 🥌 aux sommets.

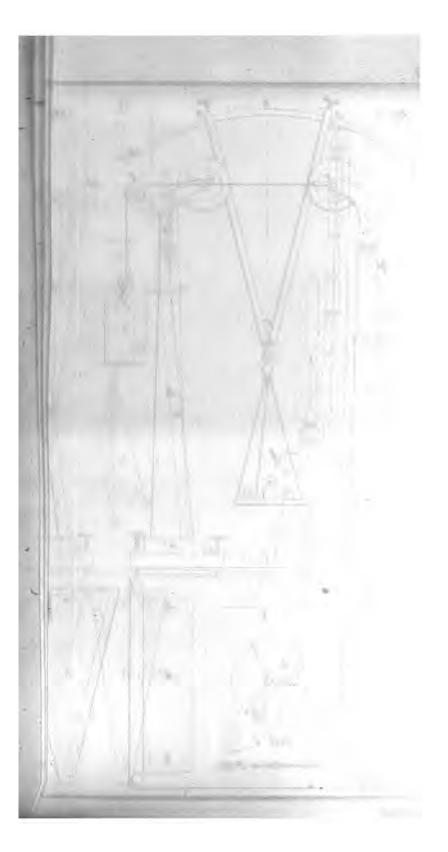
• . . , .



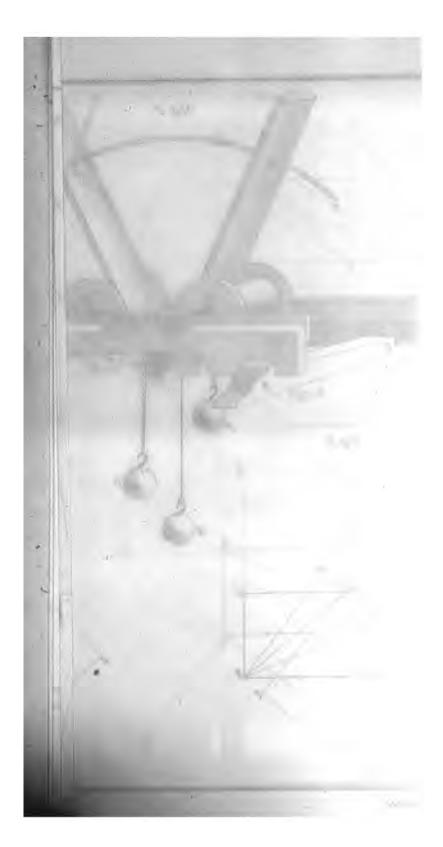
. . .) -•





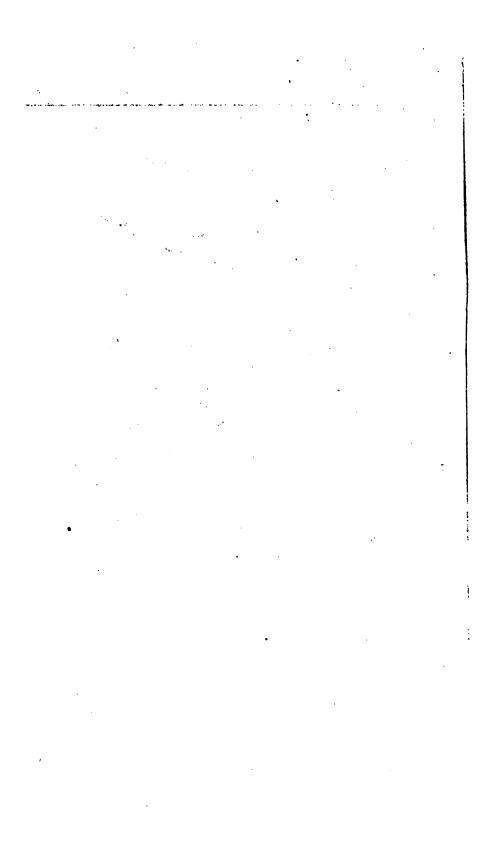


• •





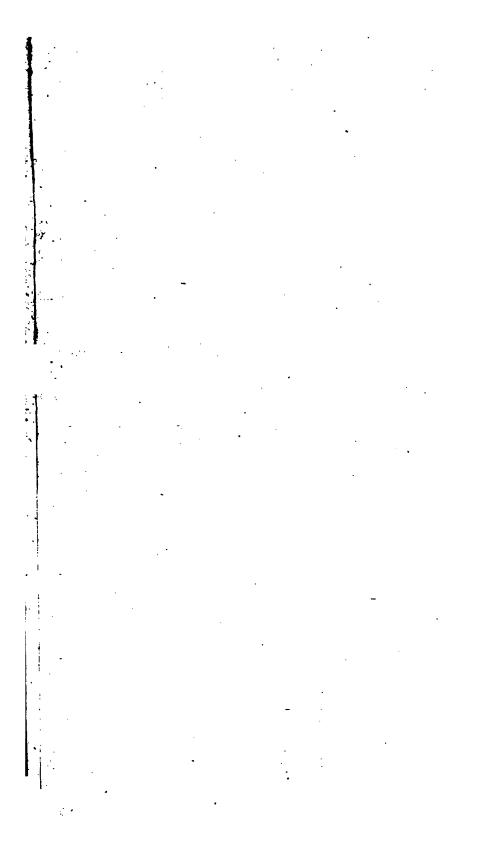
.



選手をおきているのでは、一日本のは、中では、これのは、









;;-F · • . •

•











